



Violati Caput
pus de Re-
volutionibus
electis manu
sua dicitur.

550

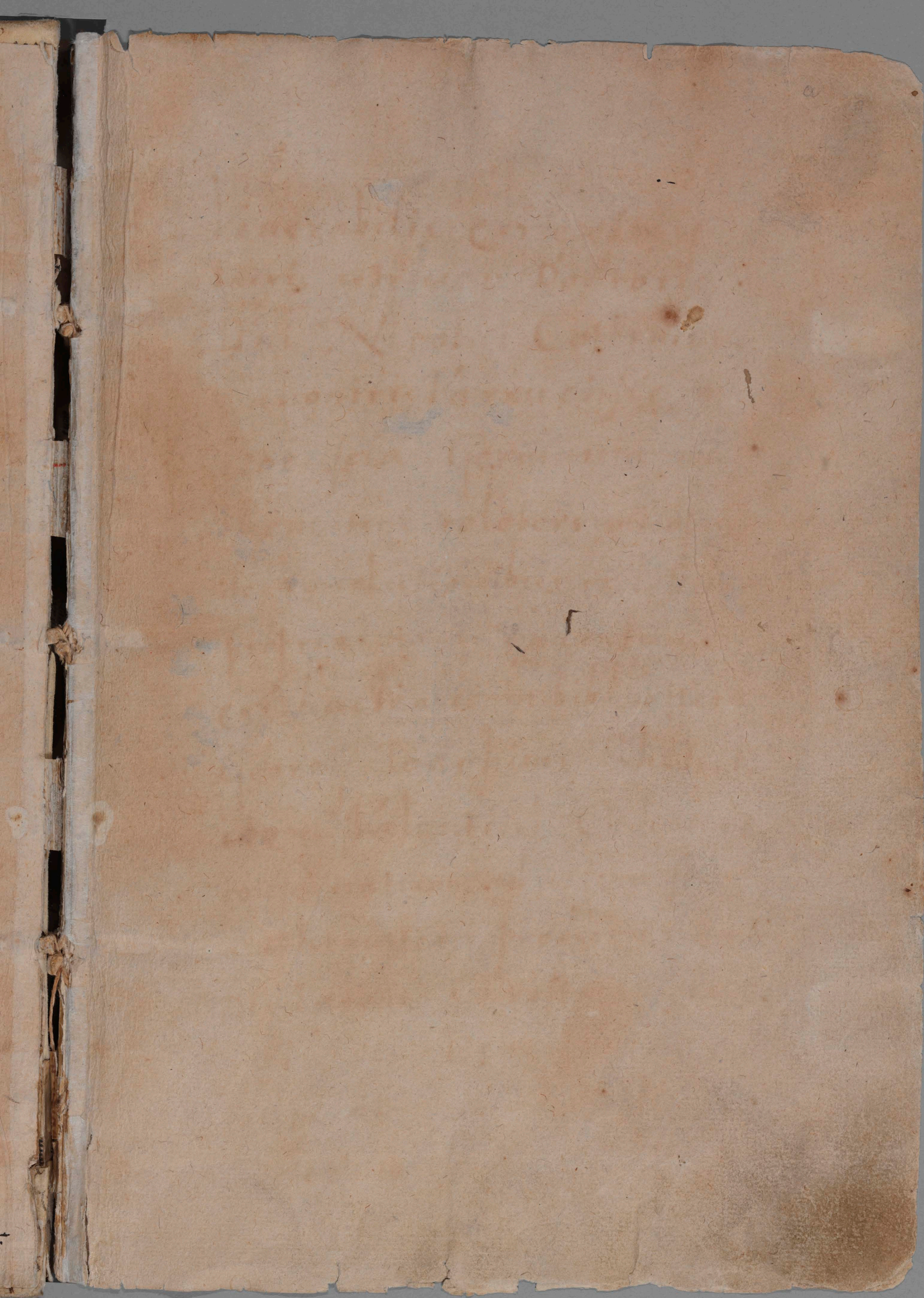
[illegible]



Das Manuscript enthält: 212 Blätter, in denen 3 Hohlblätter sind
 von den 212 ist, das 2^{te} die Aufzählung der verstorbenen Familienmitglieder = das 3^{te} Blatt
 ein Namen: Otto Nostitz = enthält, und die 2 letzten Hohlblätter
 in ganzen Blättern: 217 Blätter.

Zwischen den 69^{ten} und 70^{ten} Blatt ist ein Blatt fortgeschrieben.
 das 77^{te} Blatt ist ein ganz neues von dem ich ein goldenes Blatt abgeschrieben ist.
 das 92^{te} Blatt ist ein ganz neues. -
 das 146^{te} Blatt war fortgeschrieben = ist nicht fortgeschrieben.
 das 202^{te} Blatt ist ein ganz neues.
 Zwischen den 206^{ten} und 207^{ten} Blatt ist ein Blatt fortgeschrieben.
 1854.

Erwin Nostitz.



Venerabilis et eximij
Iuris utriusq; Doctoris,
Dni Nicolai Copernici,
Canonici Varmiensis, in
Borussia Germaniae ma-
thematici reverberrimi opus
de revolutionibus coelestibus
propria manu exaratum:
et hactenus in bibliotheca
Georgij Ioachimi Rhetici,
item Valentini Othonis
conseruatum, ad usum studij
mathematici procurauit
M. Iacobus Christmannus
Decanus Facultatis ar-
tium, anno 1603. die 19
Decembris.

Hunc librum à vidua piè defuncti
M. Jac. Christmanni digno redemptum
pretio, in suam transtulit Bibliothecam
JOHANNES AMOS NIVANVS: Anno 1614.
17 Januarij. Heidelbergæ.

li
m
cam
14

Otto & Meissner

mem
dele
illud
mem
si ar
pit
aly
matu
mism
fist
mra
cm
mon
volup
is qu
fuer
con
fuer
em f
de: q
med
gaur
con
popt
mag
et am

Inter multa ac varia liberalium artiumque studia: quibus
hominum ingenia negotiantur, ea praeipue amplectenda
existimo: summoque prosequenda studio: quae in rebus pul-
cerissimis, et summe dignissimis versantur. Quae sunt
quae de divinis mundi revolutionibus: cunctaque syderum
magnitudinibus: distantis: ortu et occasu: caetero-
rumque in caelo apparentium causis, pertractat: ac tota
denique forma explicat. Quid autem caelo pulcherrimum
nempe quod continet pulchra omnia: quod vel ipsa nomina
declarent: Caelum et Mundus. hoc puritatis et ornamenti:
illud caelati appellationem. Ipsum plerique philosophorum ob mi-
nimam eius excellentiam, visibilem deum vocaverunt. Proinde
si artium dignitates penes suam de qua tractat materia aestimemus
erit haec longe prestantissima: quam alij quidem Astronomiam
alii Astrologiam: multi vero veterum mathematicos resu-
mationem vocant. Ipsa mirum ingeniarum artium capit: dig-
nissima homini libero: omnibus fere mathematicis speciebus
fulgetur. Arithmetica Geometria. Optica. Geodesia Mecha-
nica et si quae sint aliae: omnes ad illam sese conferunt. At
cum omnium bonarum artium sit abstrahere a varijs: et hominis
mente ad meliora dirigere: haec propter incredibile animi
voluptate abundantius id prestare potest. Quis enim inherendo
ijs quae in optimo ordine constituta videat divina dispo-
sitione dirigere: assidua eorum contemplatione: et quadam
consuetudine non prouocetur ad optima: admireturque opi-
fuum omnium in quo tota felicitas est et omne bonum. Neque
enim frustra diuinus ille psalter delectatum se ducret: factum
dei: et operibus manuum eius exultabundum: nisi quod hysce
medijs: quasi vehiculo quodam ad summi boni contemplationem
perducamus. Quam verouitilitate et ornamento Reipublicae
conferat: ut primariorum comoda innumerabilia transcurramus
optime aduertit Plato. Qui in septimo Legum libro id
maxime expetenda putat: ut per eam diuini ordine in menses
et annos digesta: tempora i sollemnitates quoque et sacrificia: Vna

vigilanteq; redderet civitate; et si quis inquit, necessariam
hanc regit homi optimam doctrinam qualibet pcepto
stultissime cogitabit: et multum abesse putat: ut quisqua
divinus effui appellariq; possit: q nec Solis: nec Lune: nec
reliquoru syderu necessaria habeat cognitione. Porro di-
vina hac magis q humana factia: que d rebus altissimis
inquit: no caret difficultatibus. Presertim q circa eius
principia et assumptiones quas greci hypotheses vocat
plerosq; discordes fuisse videamus: qui ea tractaturi ag-
gressi sunt: ac pmd no eisdem rationibus imixos. pre-
terea quod syderu cursus et stellaru revolutio no potuerit
certo numero definit: et ad pfecta notitia deduci: nisi
cum tempore: et multis antea observatiombus: quibus
ut ita dica p manus traderetur posteritati. Nam et si
C ptolemaeus alexandrinus: qui admiranda solertia et
diligentia caeteris longe prestat ex quadrigentor et apli
annoru observatis totam hac arte p peme consummaverit
ut iam nihil deesse videretur: quod no attigisset. Videmus
tamen pleraq; no convenire is que traditione eius seq debet
alijs etia quibusda motibus repts illi nondum cognitis. Vnde
et plutarcho ubi d anno Solis vertente differit: hactenq;
inquit: syderu motus mathematicoru putam videri
Nam ut d anno ipo exemplis: q diverse pmp de eo fuerit
sententia puto manifestum: adont multi desperaverint
posse certam eius ratione inueniri. Attamen ne huius
difficultatis pxtu ignavia videar contempsisse, titabo
favere deo: sine quo nihil possumus, latius d his inquirere
cum tanto plura habeamus admicula: que mte sub-
veniat institutioni: quanto maiori tps intervallo huius
artis auctores nos precesserunt: quorum iuentis: que a nob
quoq; de novo sunt repta comparare licebit. Multa ptra
aliter q priores fector me traditura: iporum licet mu-
nere: utpote qui pmiu iparum rerum mquisitionis aditu
patererant. Quidus sit sphaericus C prima
Principio aduertendu nobis est globosum esse mundu sine qd
ipa forma pfectissima sit om: nullo indigna compagne
tota integritas: cui neq; addi vel minui possit. Sine

Ita d alijs stellis

2
quod ipsa capaxissima sit figuram: quae comprehensurum
omnia et conservatorem maxime deat. Sive etiam quod absolute
quaeque mundi partes. Sole duo Luna et stellas, tali forma
compositam. Sive quod haec universa appetunt terminari
quod in aquae guttis ceterisque liquidis corporibus appet
dum per se terminari cupiunt. Quo minus tale forma diuis
corporibus attributa quisquam dubitaverit

Quae terra quoque sphaerica sit Cap. ii
Terram quoque globosam esse: quoniam ab omni parte centro
suo iungitur. Tamen si absolutus orbis non statim videatur
in tanta motuum excelsitate: descensuque vallium: quae tamen
universa terre rotunditate minime uariet. Quod ita mani
festum est. Nam ad septentrionem undequaque conuenientibus
vertex ille diuinae reuolutionis paulatim attollitur: altero
tantumde ex aduerso subemite: pluresque stellae: circa sep
tentriones uidetur non occidere: et in austro quidam apertius
non oriri. Ita Canopum non cernit Italia. Aegypto patente
Et Italia postrema fluminis stellam uidet: quae regio nostra
plagae rigentioris ignorat. E contrario, in austrum
transiuntibus attolluntur illa residentibus ipsis quae nobis
excelsa sunt. Interca et ipsae polorum inclinationes ad e
mensa terrarum spacia eandem ubique rationem habet: quod
in nulla alia quam sphaerica figura contingit. Unde manifestum
est terra quoque uertutibus includi: et per hoc globosa esse
Adde etiam quod defectus solis et lunae uespertinos, orientis
incola non sentiunt: neque matutinos ad occasum habitantes
Medios autem, illi quidem tardius: hi uero citius uidet. Eadem
quoque formae aquas intus, a nauigantibus apprehenditur
quoniam quae e nauis terra non cernitur: ex similitudine mali
spectatur, ac uariis: si quid in similitudine mali fulgens
adhibeatur, a terra promotio nauigio: paulatim descendere
uidetur in littore manentibus: donec postremo quasi oc
culum occultetur. Constat etiam aquas sua natura fluctus
inferiora semper petere: eadem quae terra: nec a littore ad
ulteriora intus: quod quae conuexitas illius ipsius patitur
Quaobrem tanto excelsiore terra esse conuenit: quicquid
ex oceano assurgit

Quomodo terra cum aqua unum globum perficiat C. iii
Hinc ergo circumfusus oceanus maria passim perfundit

decliniores eius descensus implet. Itaque minus esse aquarum quam
terrae oportebat: ne tota absorberetur aqua tellure et amboque
in idem centrum rotarentibus gravitate sua: sed ut aliquas terrae
partes animantium saluti relinqueret: atque tot hinc inde patentes
insulas. Nam et ipsa continēs, terrarumque orbis, quid aliud est
quam insula ^{maior} ceteris. Nec audendi sunt pygmaeorum
quidam: qui universam aquam decies maiorem tota terra maiorem
prodiderunt. Quod scilicet in transmutatione elementorum ex aliqua
parte terrae fiat decies aquarum fiat in resolutione fiat, cuncta
accipientes: autemque terram quadatemus sic prominere: quod
non undequaque sedem gravitate aequilibrat cavernosa existens
atque aliud esse centrum gravitatis, aliud centrum magnitudinis.
Sed falluntur geometrii artis ignorantia: nescientes quod
neque septies aqua potest esse maior: ut aliqua pars terrae
sintaretur: nisi tota centrum gravitatis enatuaret: daretque
locum aquis: tamquam se graviorebus. Quoniam sphaera semine
habet in tripla ratione sunt suorum dimetientium. Si igitur septem
partibus aquarum terra esset octava: diameter eius non posset
esse maior: quam quae ex centro ad circumferentiam aquarum.
Tantum abest: ut etiam decies maior sit aqua. Quod etiam
non sit aliquid inter centrum gravitatis terrae et magnitudinis
eius: hinc accipi potest: quod convexitas terrae ab oceano
expaciata non continuo semper intumescit abfressu: alioqui
arueret quam maxime aquas marinas: nec aliquo modo sineret
interna maria tam vastosque sinus irrumpere. Rursum
a litore oceani: non cessaret aucta semper aquarum profunditas
abyssi: quo minus insula vel scopulus vel terrenum quicquam
amplius occurreret navigantibus longius progressis.
Iam vero constat inter aegyptum mare arabicumque sinum
vix quidem sexcenta stadia in medio fere orbis terrarum.
Et vicissim ptolemaeus in sua Cosmographia ad medium
usque circulum terrae habitabile extendit: relicta insuper in-
cognita terra: ubi remotiores Cathagia et amplissimas
regiones: usque ad hunc circuli longitudinis gradus adve-
nerunt: ut iam maiori longitudine terra habitetur quam
sit reliquum oceani. His etiam si addamus insulae etate
nova, sub hispaniarum Lusitanique principibus repertae et
praesertim America ab inventore denominata nunc perfectio

Qua ob incomptam adhuc eius magnitudine: alterum orbem
orbem terrarum putat: pter multas alias insulas antea incognitas
quo minus etiam miremur antipodes sine antipodibus esse: ipsam
em America geometrica ratio ex illius situ Indiae gangeturae
e diametro oppositam credi cogit. Ex his deinde omnibus
puto manifestum: terra simul et aqua vni centro gravitatis
minim: nec esse aliud magnitudinis terrae: quae cum sit gravior
dehiscentes eius partes aqua explorj: et idcirco modica esse to-
paratione terrae aqua: et si superfatens plus forsitan aquae
appareat. Talem quippe figuram habere terram cum circumfluentibus
aquis necesse est: qualem umbra ipsius ostendit: absoluti em circuli
et amfractibus Luna deficientem efficit. Non igitur plano
est terra, ut Empedocles et Anaximenes opinati sunt. Neq; tym-
panoides, ut Leucippus: neq; Scaphoides, ut Heraclitus: nec alio
modo plana, ut Democritus. Neq; rursus Cylindroides, ut Anaxi-
mander. Neq; ex inferna parte infirma radicibus crassitudine
submissa, ut Xenophanes: sed rotunditate absoluta, ut philosophi
sentiant

Quod motus corporum caelestium sit aequalis ac circularis: per-
petuus: vel ex circularibus compositus

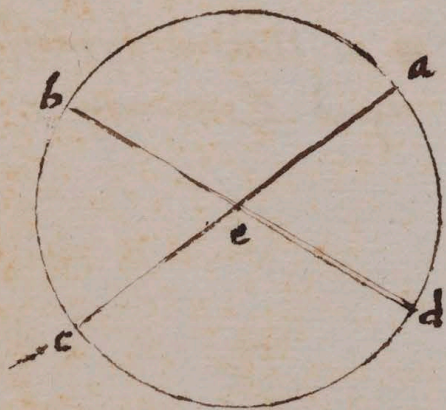
Ca. iij

Post haec memorabimus corporum caelestium motum esse circulare
Mobilitas em sphaerae est in circulum volui: ipso actu forma suam
exprimitis: in simplicissimo corpore, ubi non est repere principium
et fine: nec vni ab altero sererere: dum p radem in seipsa movet
Sunt autem plures penes orbem multitudinis motus. Apertissima
omniu est cotidiana revolutio: qua graeci πυξδαμπερ vocant
hoc est diurni nocturniq; ipis spaciis: Hac totus mundus labi
putatur ab ortu in occasum: terra excepta. Haec mensura re-
munis omni motui intelligitur: cum etiam tempus ipm numero
potissime diurnum metimur. Deinde alias revolutiones tamqua
contrariantes, hoc est ab occasu in ortum videmus. Solis inqua
Luna et quinq; errantiu Ita Sol nobis annu dispensat. Luna
menses: vulgatissima quoq; tempora. Sunt alij quoq; planatae
sunt quinq; circuitum facti. Sunt tamen in multiplex diffe-
rentia: primum quod no in eisdem polis: quibus primus ille motus
obvolvuntur ip obliquitate signiferi cunctes: Deinde quod in suo
ipso circuitu, no videntur aequaliter ferri. Nam Sol et Luna
modo tardj: modo: modo velociores cursu apprehenduntur. Ca-
teras autem quinq; errantes stellas: quandoq; etia reprobari
et hinc inde stationes facere cernimus. Et cum Sol suo semp
et directo itinere proficiscatur, illi varijs modis errant

modo in austrum modo in septentrione eugrantes. Unde planetae
ducti sunt. Adde etiam quod aliquando propiores terre sunt
et perigaei vocantur alias longiores: et dicuntur apogaei. fateri
nihilominus oportet circulares esse motus: vel ex pluribus
circulis compositos: eo quod inaequalitatis huiusmodi certa lege statim
observat restitutionibus: quod fieri non posset, si circulares non
essent: Solus enim circulus est: qui potest parva reducere. Quae
admodum verbi gratia Sol motu circulo composito, diem et no-
ctem inaequalitate et quatuor anni tempora nobis reducit in quo
plures motus intelliguntur. Et idcirco fieri aegit Quomodo fieri
neget, ut taleste corpus simplex uno orbe inaequaliter moveatur
Id enim evenire oporteret, vel pro virtutis mouentis instantia
sive assistentia sit: sive intima natura: vel propter revoluti corporis
disparitate. Cum vero ^{ab} iuribus abhorreat intellectus: sitque idcirco
talis quippe quiddam in illis existimari: quae in optima sunt ordi-
natione constituta: consentaneum est, aequales illorum motus
apparere nobis inaequales: vel pro diversis illorum polos circulo-
rum: sive etiam, quod terra non sit in medio circulo in quibus
et illa voluntur: nobis a terra spectantibus horum transitus siderum
accidat visus ~~ob~~ ^{ob} inaequales semper distancias ab omni parte
illorum orbium. sed ut propiora seipso remotioribus maiora
= videri videntur, ut in optis est demonstratum, sic in circumferentiis
orbis aequalibus: ob diversam visus distantiam apparerunt
motus inaequales temporibus aequalibus. Quae ob causam
ante omnia puto necessariam: ut diligenter advertamus, quae
sit ad caelum terra habitudo: ne dum excelsissima scrutari
volumus: quae nobis proxima sunt ignoremus: ac eodem errore quae
telluris sunt attribuamus caelestibus
An terra competat motus circularis et a loco eius Ca. 20.
Jam quidem demonstratum est terra quoque globi formam habere
videndum arbitror: an etiam forma eius sequatur motus et
que locum universitatis optineat: sive quibus non est certa
invenire certam apparetur in glo ratione. Quamquam
in medio mundi terra quiescere inter autores plerumque convenit
ut inopinabile putet sine etiam ridiculum contrarium sentire
Si tamen attentius rem consideremus: videbitur haec questio
nonnulla absoluta et idcirco minus commendanda. Omnis enim
quae videtur secundum locum mutatio, aut est pro spectante rei
motum: aut videntis: aut certe dispar utriusque mutationis

Nam inter mota aquatur ad eadē: nō percipitur motus: inter visu
 dū et videns. Terra autē est: vna cælestis illi circumitus aspi-
 citur: et visu reproducitur nō. Si igitur motus aliq̃ terræ
 deputetur, ip̃e in vniuersis quæ extrinsecus sunt idē apparebit
 sed ad partem oppositā tamq̃ præterentia: qualis est reuo-
 lutio quotidiana imprimis: hæc em̃ totum mundum videtur
 rapere, p̃terq̃ terrā: quæq̃ circa ip̃am sunt. Atq̃ si cælū nihil
 de hoc motu habere concesseris: terrā vero ab occasu in ortū
 volui: quātum ad apparentem in Sole et Luna et stellis ortum
 et occasum: si quis serio aduertat innemet hæc sic se habere
 Cumq̃ cælum sit quod continet om̃ia et cælat omnia communis
 vniuersorū locus: nō statim apparet: cur nō magis contento
 q̃ continentis locato q̃ locanti motus attribuat. Erāt samp
 huius sententiæ Heraclides et Ecphantus pythagorism
 medio mundi terrā voluentes: Exstimaabat em̃ stellas ob-
 iectu terræ occidere: easq̃ cessione illius oriri. Quo assumpto
 sequitur et alia, nec minor de loco terræ dubitatio: quāuis iam
 ab omnibus ferē receptū creditūq̃ sit, mediu mundi esse terrā
 Quomā si quis neget mediu suū centru mundi terrā obtinere
 nec tamē fateatur tantā esse distantia: quæ ad nō erratum
 fixorū stellarū sphaeram comparabilis fuerit: sed insignem ac
 euidentē ad Solis aliorūq̃ syderū orbes: putetq̃ propterea motū
 illorū apparere diuersum: tamq̃ ad aliud sint regulata centru
 q̃ sit centru terræ: nō inoptam forsitan poterit diuersi motus
 apparentis rationē asserre. Quod em̃ errantia sydera propin-
 quiora terræ: et eadē remotiora cernuntur: necessario arguit
 centru terræ nō esse illorū circuloꝝ centru. Quo minus
 etiā constet, terra ne illis, an illa terræ amant et abimant
 nec adeo mirum fuerit: si quis p̃ter illam quotidianā reuo-
 lutionē, aliu quenda terræ motum opinaretur. Nempe
 terrā volui: atq̃ etiā pluribus motibus vagantē: et vna
 esse ex astris Philolaus pythagoricus sesisse fertur: mathe-
 maticus nō vulgaris: utpote cuius uisendi gratia plato
 non distulit Italiam petere: quēadmodū qui vntā platonis
 scripsere tradunt. Multi vero existimauerūt geometria
 ratione demonstrari posse: terrā esse in medio mundi: et ad
 imensitatem cæli instar puncti centri vntē obtinere: ac ea
 ob causam immobilem esse: quod moto vniuerso centru
 manet imotum: et quæ proxia sunt centro tardissime fe-
 runtur. Ut Euclides in phenomenis hoc modo

f. ac Nuctus Syracusanus
 apud Ciceronem F



De immensitate cæli ad magnitudinem terre C. vi
 Quod enim hac tanta terre moles nulla habeat estimationem
 ad cæli magnitudinem ex eo potest intelligi. Quoniam finitores
 circuli (sic enim optatas apud Græcos interpretatur, tota cæli
 sphaera bifaria secatur: quod fieri non posset: si insignis esset
 terre magnitudo ad cælum comparata: uel a centro mundi
 distantia. Circulus enim bifaria secatur sphaera per centrum
 est sphaerae: et maximus circumscribibilium circulus. Esto
 namque horizon circulus a b c d: terra uero ad quam visus non
 sit e et ipsum centrum horisontis in quo distantia definitur ap-
 parentia ab non apparentibus. Apparetur autem per dioptram
 siue horoscopi uel chorobate in e collocata principium
 cancri exorientis in c puncto: et eo momento apparet capri-
 torum principium occidere in a. Cum igitur a e c fuerint
 in linea recta per dioptram, constat ipsam esse dimetientem
 signiferi, eo quod sex signorum semicirculus apparentia terminat
 et e centrum idem quod horisontis. Rursus commutata re-
 uolutione: qua principium capricorni oriatur in b videbitur
 quoque tunc cancri occasus in d: eritque b e d linea recta
 et ipsa dimetres signiferi. Jam uero apparuit etiam a e c
 dimetientem esse eiusdem circuli: patet in sectione communis illi
 esse centrum. Sic igitur horizon circulus signiferum quæ maximus
 est sphaerae circulus bifariam semper dissecat. Atqui in sphaera
 si circulus per medium aliquem maximorum secatur: ipse quoque secatur
 maximus est: maximorum ergo unus est horizon, et centrum
 eius idem quod signiferi prout apparet: cum tamen necesse
 sit aliam esse lineam quæ a superficie terre et quæ a centro, sed per
 immensitatem respectu terre sunt similes parallelis: quæ præ
 nimia distantia termini, apparet esse lineam unam: quando
 mutuum quod continet spatium, ad earum longitudinem
 efficitur comparabile sensu: eo modo quo demonstratur
 in opturis. Quod eorum quæ spectantur unumquodque
~~longitudinem interualli habet aliquam, quæ aduocante~~
~~non amplius spectatur.~~ Hoc nimirum argumeto satis
 apparet, immensum esse cælum comparatione terre: ac in-
 finita magnitudinis specie per se ferre: sed sensus esti-
 matione terram esse respectu cæli: ut punctum ad corpus

5.
et finiti ad infinitum magnitudine: nec aliud demonstrasse videtur.
Neque enim sequitur: in medio ~~mundi~~ terra quiescere oportere. quin ~~mundi~~
magis etiam miremur: si tanta mundi vastitas sub xxiii horarum
spatio reuoluitur potius: quam ~~mundi~~ eius, quod est terra.
Nam quod autem centrum immobile, et proxima centro minimis
moveri non arguit terra in medio mundi quiescere: nec aliter
quam si dicas celum volui: at polos quiescere: et quae proxima sunt
polo minime moveri. Quae admodum Cynosura multo tardius
moveri cernitur, quam aquila vel ramacula: quia circuli describit
minore proxima polo: cum ea omnia vniuersae sunt sphaerae cuius
mobilitas ad axem suum desinit. omnium suarum partium motum
sibi invicem non admittit aequaliter: quas tamen paritate temporis
non aequalitate spatio reuolutio totius reducat. Ad hoc ergo in-
tuitur ratio argumendi: quasi terra pars fuerit celestis sphaerae
eiusdemque speciei et motus, ut quae proxima centro parum
mouebatur. Mouebatur ergo et ipsa corpus existeret non centrum
sub eodem tempore ad similes celestis circuli circumferentias licet
minores. Quod quod falsum sit luce clarius est: deberet enim
alio in loco semper esse meridie alio semper media nocte: ut nec
ortus et occasus quotidiani possent accidere: cum vniuersae et
insepabilis fuerit motus totius et partis. Eorum vero quae
differentia rerum absoluit, longe diuersa ratio est: ut quae
breuiori clauduntur ambitu reuoluantur citius his quam maiore
circulum abeunt. Sic Saturni supremum erratum sydus tri-
gesimo anno reuoluitur: et Luna quae proculdubio terrae
proxima est mensuram complet circuitum: et ipsa denique
terra diurni nocturni temporis spatio circuire putabitur.
Resurgit ergo eadem de quotidiana reuolutione dubitatio.
Sed et locus eius adhuc quaeritur minimis etiam ex supradictis
certus. Nichil enim aliud habet illa demonstratio quam
indefinitam celi ad terram magnitudinem: At quousque
se extendat haec immensitas minime constat. Quae admodum
ex aduerso in minimis corpusculis: ac insectulibus quae atomi
vocantur: cum sensibilia non sunt duplicata vel aliquoties
sumpta: non statim componunt visibile corpus. At possunt
adeo multiplicari, ut denique sufficiat apparente coalescere
magnitudinem. Ita quoque de loco terrae, quamvis in centro
mundi non fuerit distantia tamen incompatibilem adhuc esse

praesertim ad non errantem stellarum sphaeram

Cum autem arbitrati sunt terram in medio mundi quiescere
tamquam centrum

Ca vij

Quia ob rem alijs quibusdam rationibus prae philosophi co-
nati sunt asserere terram in medio mundi consistere, po-
tissima vero causam allegant gravitatis et levitatis.
Quippe gravissimum est terra elementum: et ponderosa omnia
feruntur ad ipsam: in centrum eius continentia medium.
Nam globosa existente terra in qua gravia undequaque
rectis ad superficiem angulis suapte natura feruntur: nisi
in ipsa superficie retinerentur ad centrum eius convergent.
Quandoquidem Linea recta: quae se planitiei finitioris
qua sphaera contingit: rectis accommodat angulis, ad centrum
ducit. Ea vero quae ad medium feruntur: sequi videtur,
ut in medio quiescant. Tanto igitur magis tota terra con-
quiescat in medio: et quae cadentia omnia in se recipiat suo
pondere immobilis permanebit. Idem quoque comprobare
nituntur ratione motus et ipsius natura. Unius quippe ac
simplicis corporis simplicem esse motum ait Aristoteles. Sim-
plicium vero corpora motum alium rectum: alium curvum. Rectorum
autem alium sursum: alium deorsum. Quocirca omnis motum
simplicem: aut ad medium esse: qui deorsum: aut a medio, qui
sursum: aut circa medium: et ipsum esse curvum. Modo co-
venit terrae quidem et aquae, quae gravia existimantur deorsum
ferri: quod est medium petere. Aeri vero et igni quae levitate
posita sunt: sursum et a medio remoueri. Consentaneum
videtur: his quatuor elementis rectum contrarium motum:
caelestibus autem corporibus circa medium in orbem volui-
tate Aristoteles. Si igitur inquit Ptolemaeus alexandrinus
terra volueretur saltem revolutione quotidiana, oporteret
audere contraria supradictis. Etenim concitatissimum esse
motum oportet: ac celeritate eius insuperabile: quae in xxiiiij
horis totum terrae transmitteret ambitum. Quae vero vel
pentina vertigine concitantur: videntur ad collectionem
provisus inepta: magisque unita dissipari: nisi coherencia
aliqua firmitate contineantur: et iam dudum inquit dissi-
pata terra caelum ipsum (quod admodum ridiculose est) ex-
disset: et eo magis animata atque alia quaecumque soluta
omnia hancquaque incoersa maneret. Sed neque cadentia

in directum subiret ad destinatum sibi locum: et ad perpendiculari:
 tanta interim puritate subduclum. Nubes quoque et quicquid
 alia in aere pendentia semper in occasum ferri videremur.
 Solutio dictarum rationum ac earum insuffientia (a viij
 his sane et similibus causis aut terra in medio mundi quiescere
 et proculdubio sur se habere. Verum si quispiam voluit terra
 opinetur: dicit utique motum esse naturale: non violentum.
 Quae vero secundum naturam sunt contrarios operantur effectus
 his quae secundum violentiam. Quae enim quibus cum vis vel im-
 petus infertur dissolui necesse est: et diu subsistere nequeunt.
 Quae vero a natura sunt recte se habent et conservantur
 in optima sua dispositione. frustra ergo timet ptolemaeus
 ne terra dissipetur, et terrestria omnia dissipentur in revolutionem
 facta per effratia naturae: quae longe alia est quam artis: vel
 quae assequi possit humano ingenio. Sed cur non illud etiam
 magis de mundo suspicetur: cum tanto velociore esse motum
 oportet: quanto maius est caelum terra. An ideo immensum factum
 est mundus caelum: quod ineffabili motus vehementia diri-
 mitur a medio: collapsurum alioquin si staret? Certe si locum habuerit
 haec ratio magnitudo quoque caeli abibit in infinitum. Nam
 quanto magis ipso motus impetu rapiatur in sublime: tanto
 velocior erit motus: ob crescentem semper circumferentiam
 qua necesse sit in xxvij horarum spacio pertransire, ac vicissim
 crescente motu, crescat mensura caeli. Ita velocitas magni-
 tudine: et magnitudo velocitate in infinitum sese promovebit.
 At iuxta illud axioma physicum: quod infinitum est pertransiri
 nequit: nec ulla ratione moveri. Stabit ergo necessario caelum.
 Sed ducunt extra caelum non esse corpus: non locum: non vacuum
 ac prorsus nihil. et idcirco non esse, quo possit evadere caelum.
 Tunc sane mirum est: si a nihilo potest cohereri aliquid.
 At si caelum fuerit infinitum: et interiori tantummodo finitum
 concavitatem: magis forsitan verificabitur extra caelum
 esse nihil: cum unumquodque fuerit in ipso: quamvis occu-
 panter magnitudine sed permanebit caelum immobile. Nam
 potissimum quo astruere videtur mundum esse infinitum
 est motus. Sive igitur finitus sit mundus sive infinitus, dis-
 putationi physiologorum dimittamus: hoc certum habentes
 quod terra verticibus reclusa superficie globosa terminatur.

quod

Cum ergo hæsitemus adhuc mobilitatē illi formæ suæ a
natura cōgruentem concedere magis q̄ totus labatur mūdus
cuius finis renovatur: sciri q̄ neq̄: neq̄ fateamur ip̄ius quo-
tidianæ revolutionis in cælo apparentiam esse et i terra ve-
ritatem. Et hæc p̄inde se habere ac si diceret Virgilius
Aeneas, dum ait: prouehimur portu terræq̄ vrbēq̄ recedunt
Quomā fluitante sub tranquillitate nauigio: cuncta quæ
extrinsecus sunt ad motus illius imaginem moueri cernuntur
a nauigantibus: ac vixissim se quiescere putat cum omnibus
q̄ secum sunt. Ita minime in motu terræ potest cōtingere
ut totus circuire mūdus existimetur. Quid ergo diceremus
de nubibus: cæterisq̄ quomodolibet in aere pendentibus:
vel subsidentibus: ac rursim tendentibus in sublimia? nisi
quod nō solum terra cum aqueo elemento sibi cōiuncto sit mo-
ueatur: sed nō modica quoq̄ pars aeris: et quæcūq̄ eodem
modo terræ cognatione habent. Sive propinquus aer terrea
aqueæque materia p̄mixtus eandē sequatur naturā quam
terra: sive quod acquisitus sit motus aeris: quē a terra
per cōtiguatē p̄petua revolutione ac absq̄ resistentia
participat. vixissim nō dispari admiratione sup̄mam aeris
regionem motum sequi cælestē aut: quod repentina illa
sydera Cometae inq̄ et p̄gomea vocata a græcis indicat
quarū generationem ip̄m deputat Locrū: quæ mystar alioz
quoq̄ syderū oriuntur et occidunt. Nos ob magnā a terra
distantiā eam aeris partē ab illo terrestri motu destitutā
dicere possumus. p̄mo tranquillū apparebit aer: q̄ terræ
proximus: et in ip̄o suspensū. Vixi vento vel alio quouis
impetu: ultro citroq̄: ut contigit agitentur. Quid enim
est aliud ventus in aere q̄ fluctus in mari? Cendentū
vero et ascendentū duplicem esse motū fatiamur oportet
mūdi cōpatione: et om̄io cōpositū ex recto et circu-
lari. Quādoq̄dem q̄ pondere suo deprimuntur: cum sint
maxime terrea: non dubiū: quī eandē seruet partes na-
tura: quā sūnt totum. Nec alia ratione cōtingit in
ijs: quæ ignea vi rapiuntur i sublimia acribus. Nam
et terrestris hic ignis terrena potissimū materia alitur
et flammam nō aliud esse definiūt q̄ fumū ardentem
Est autē ignis proprietas, extendere quæ iuasit: quod

7.
 effunt tanta vi: ut nulla ratione: nullis machinis possit co-
 hiberi: qui rupto carcere suū expleat opus. Motus autem
 extensus est a centro ad circumferentiam. At perinde si qd
 ex terrenis partibus accensum fuerit fertur a medio in sub-
 lime. Igitur, quod aut simplicis corporis esse motū sim-
 plicem, de circulari imprimis verificatur: quādiu corpus
 simplex in loco suo naturali ac unitate sua permanserit. In
 loco siquidē nō alius q̄ circularis est motus: qui manet in
 se totus: quiescenti similis. Rectus aut supvenit ijs quae
 a loco suo naturali peregrinantur vel extruduntur: vel quomodo-
 libet extra ipsam sunt. Nullū autē ordinationi totius et
 formae mundi tantum repugnat: quātm extra locū suū qdquam
 esse. Rectus ergo motus nō accidit: nisi rebus nō recte
 se habentibus: neq̄ pfectis scdm naturā: dum separatur
 et suo toto et eius deserūt unitatē. Praeterea q̄ sursum
 et deorsum aguntur, etiā absq̄ circulari, nō faciunt motū
 simplicem uniformem et aequale, leuitate em vel sui pōderis
 impetu nequunt temperari. Et quaecumq̄ decidunt a principio
 lentum facientia motū, velocitate augent cadendo: Vbi
 cursum vixissim, vix hunc terrenū (neq̄ em aliū vident)
 raptim in sublime statim languescere cernimus: tanq̄
 confessa causa violentiae terrestri materiae. Circularis
 autē aequaliter semp voluitur: indeficiente em causam
 habet: ille vero desinere festinante. Consecuta siquidē A per que
 locū suū cessat esse graviora vel lenia: cessatq̄. Ille motus
 Cum ergo motus circularis sit vniuersorū, partū vero
 etiā rectus, dicere possumus manere cū recto circularem
 sicut cum agro animal. Nempe et hoc: quod Aristoteles
 in tria genera distribuit motum simplicem: a medio: ad me-
 diū: et circa mediū, rationis solummodo actus putabitur.
 Quādmōdum Linea: pūctum: et superficies sceterminamus qdē
 cum tamē vni sine alio fuf subsistere nequeat et multum
 eorum sine corpore. His etiā accidit: quod nobilior atq̄
 diuinior conditio imobilitatis existimatur, quā imitationis
 et instabilitatis: quae terrae magis ob hoc q̄ mūdo conueniat.
 Addo etiā quod satis absurdum videretur: continenti
 sine locanti motum ascribi: et nō potius contento et lo-
 cato: quod ~~terra~~ est terra. Cum deniq̄ manifestum sit
 errantia sydera propinqua fieri terrae ac remotiora

erit tñctiam qui circa medm̄ (quod volut esse centm̄ terræ
a medio quoq; et ad ipm̄ vnus corporis motus. Oportet
igitur motum: qui circa medm̄ est generalis accipere:
ac satis esse: dum vnusquisq; motus suipm̄ medio
incumbat. Viget ergo, quod ex his omnibus proba-
bilior sit mobilitas terræ: quā eius quies: præsertim
in quotidiana reuolutione: tamq̄ terræ maxie ppria
Et hæc ad primā quæstionis partē puto sufficere
An terræ plures possint attribui motus et d̄ centm̄ mudi

Capitulum xiiij

Cum igitur nihil prohibeat mobilitatē terræ: Videndum
m̄ arbitror, an etiā plures illi motus conueniant: ut
possit vna errantium syderum existimari. Quod enim
oim̄ reuolutionm̄ centm̄ non sit: motus errantium inæ-
qualis apparet: et variabiles eorū a terra distantie
declarent: quæ in homocentro terræ circulo nō possunt
intelligi. pluribus ergo existentibus centris: de cetro quoq;
mudi non temere quis dubitabit: an videlicet fuerit istud
gravitatis terrene: an aliud. Equidē existimo gravitate
nō aliud esse: quā appetitiam quandā naturālē partitū
quæ inditam illis a diuina prouidentia opificis vniuersorū
ut in vnitatē integritatēq; suā sese conseruat in formam
globi coeuntes. Quā affectionē credibile est etiā Soli. Lūne
ceterisq; errantium fulgoribus inesse: ut eius efficacia i ea
qua se representat rotunditate p̄maneat: quæ nihilominus
multis modis suos efficiunt circuitus. Si igitur et terra
faciat alios: utputa scdm̄ centm̄: necesse erit eos esse qui
similiter extrinsecus in multis apparet: e quibus ine-
rimus annuū circuitum. Quomā si p̄mutatus fuerit
a Solarj in terrestre, Soli imobilitate relictā concessa,
ortus et occasus signorum ac stellarū fixarū: quibus
matutinae vesp̄inaeq; sunt, eodē modo apparebunt
errantium quoq; stationes: retrogradationes atq; p̄gressus
nō illorū: sed telluris esse motus videbitur: quē illa
suis mutuant apparentijs. Ipe deniq; Sol medm̄ mudi
putabitur possidere. Quæ om̄a ratio ordinis: quo illa
sibi vicem succedūt: et mudi totius armonia nos docet
si modo rem ip̄am ambobus (ut aūt) oculis inspiciamus

De ordine celestium orbium Cap. 19
 Altissimum visibilium omnium, celi fixarum stellarum esse ne-
 mine video dubitare. Errantium vero series penes revo-
 lutionum suarum magnitudinem acipe voluisse priscos phi-
 losophos, assumpta ratione, quod aequali celeritate dela-
 torum quae longius distant tardius ferri videntur, ut apud
 Euclidem in opticis demonstratur. Ideoque Luna brevissimo
 tempore spacio circuire existimat: quod proxima terrae minimo
 circulo voluatur. Supremum vero Saturnum: qui plurimo
 tempore maximum ambitum circuit: Sub eo Iovis: post hunc
 Martis. De Venere vero atque Mercurio diversae reputantur
 sententiae: eo quod non omnia a Sole, ut illi.
 Quamobrem alij supra Solem eos collocant: ut platonis Timaeus
 alij sub ipso: ut ptolemaeus: et bona pars recentiorum. Alpe-
 tragius superiore Sole Venere facit: et inferiore Mercurium.
 Legitur qui platonem sequuntur: quod existimet omnes stellas
 obscura alioque corpora, Luminis Solaris conceptu resplendere: si
 sub Sole essent: ob non multam ab eo diuersionem, dimidia
 aut certe a rotunditate deficientes cerneretur. Quia hunc
 sursum ferre: hoc est versus Solem referret acceptum: ut in
 nona Luna vel desinere videmus. Oportere etiam aut obiectu
 eorum, quandoque Sole impediri: et pro eorum magnitudine
 Luminis illius impediri: quod cum nunquam appareat: nullatenus
 Solem eos subire putant. Contra vero qui sub Sole Venere
 et Mercurium ponunt, ex amplitudine spaciij: quod inter Solem
 et Lunam computant vendunt rationem. Maxima enim Luna a
 terra distantiam, partium sexagintaquatuor: et sextantis vix
 quatuor quae ex centro terrae est una, septem, inueniunt denis
 octies fere usque ad minimum Solis intervallum contineri: et illas
 esse partium Mclx: inter ipsam ergo et Lunam Atx Miiijc. pro-
 inde ne tanta vastitas remaneret iam, ex absidu intervallum
 quibus crassitudine illorum orbium ratiocinantur, computant eosdem
 proxime compleri numeros. Ut altissime Lunae succedat in-
 firmum Mercurij: cuius summum proxima Venus signatur
 quae demum summa abside sua ad infimum Solis quasi pertingat.
 Etenim inter absides Mercurij praefatarum partium clxxvij s
 fere supputat: deinde reliquum Veneris intervallum partium
 clxx proxime compleri spatium. Non ergo fatentur i
 stellis opacitate esse aliqua Luminis simile: sed vel proprio
 Luminis: vel solari totis imbuto corporibus fulgere et idcirco

- defuere

Murdo indur

1 sextuplo

— occuparet: si cur terra vel
getam volueretur? —

Solem non impediri: quod sit eventus varissimus: ut aspectui
Solis interponantur: latitudine plerumque cedentes. Prae-
terea quod parva sit corpora comparatione Solis: cum Venus
etiam Mercurio maior existens vix centesima Solis partem
obtegere potest: ut vult Albatrogianus. Aratej: qui decupla
decuplo maiore existimat Solis dimetietem. Et ideo non facile
videri tantilla sub potentissimo Luminis macula. Quamvis
et Anerroes in ptolemaica parafrasi ingruas quiddam se-
vidisse meminit: quando Solis et Mercurij copula numeris
inveniebatur exposita: ac ita decernunt haec duo sydera sub
Solari circulo moveri. Sed haec quoque ratio quae infirma sit
et incerta ex eo manifestum: quod cum xxxviii sint eius qui
a centro terrae ad superiorem usque ad proximam Lunam secundum ptole-
sed secundum veniorem aestimationem plusquam il (ut infra patebit:
nihil tamen aliud in tanto spacio novimus contineri quam aere
et si placeat etiam aethera quod ignem vocat elementum. Insup
quod dimetiente circuli Veneris per quem a Sole hinc inde xho
partibus plus minusve digreditur a maiore esse oportet: quia
quae ex centro terrae ad inferam illius absidem: ut suo demonstra-
bitur loco: Quid ergo ducit in toto eo spacio contineri: quod
tanto maiori quam quod terra aere aethera Luna atque Mer-
curium capiet: et praeterea totum illud quod regens ille Veneris
epicyclus potest taxare voluerit? Illa quoque ptolemaici
argumentatio: quod oportuerit medium ferri Sole inter omnia
riam digredientes ab ipso: et non digredientes: quod sit impossi-
bilis ex eo patet: quod Luna omnia et ipsa digrediens
prodit eius falsitate. Quam vero causam allegabunt qui sub
Sole Venere demum Mercurium ponunt: vel alio ordine sepiant
quod non ita sepiatos faciunt circuitus et a Sole diversos
ut ceteri errantur: si modo velocitatis tarditatisque ratio
non fallit ordinem? Oportebit igitur vel terra non esse centrum
ad quod ordo syderum orbiumque referatur: aut certe rationem
ordinis non esse: nec apparere: cur magis Saturni quam Iovi
seu alio cuius superior debeat locus. Quapp nunc contem-
nendum arbitror: quod Martianus Capella quod encyclopaedia
scripsit: et per quidam alij Latini percellerunt. Existimant
enim: quod Venus et Mercurius circumcurrant Sole in medio
existente: et ea ob causam ab illo non ulterius digredi putant
quam suorum conplexus orbem patiatur: quoniam terra non abinit
ut ceteri: sed absidas conuersas habet. Quid ergo aliud voluit

9.

significare q̄ circa solē esse centrū illorū orbū. Ita profecto
 mercurialis orbis intra Venerē, quē duplo et amplius ma-
 iore esse cōuenit claudetur: obtinebitq; locum in ipā ampli-
 tudine sibi sufficiente. Hinc sumpta dēratione, si quis Saturnū
 quoq; Iōē et Martē ad illud ipm centrū conferat: dūmodo
 magnitudinē illorū orbū tantā intelligat: quā cum illis
 etiā immanente cōtineat ambiatq; terram, nō errabit. Quod
 canonica illorū motū ratio declarat. Constat em̄ propiniores
 esse terrā, semp̄ circa vesp̄tinū exortum: hoc est quādo Sol
 opponitur: mediante inter illos et Solē terrā: remotissimos
 autē a terrā in occasu vesp̄tino: quādo circa solē occultatur
 dūm videlūet inter eos atq; terrā Solē habemus. Quā satis
 indicant centrū illorū ad solē magis ptinere: et idem
 esse ad quod etiā Venus et Mercurius suas obuolutiones cō-
 ferunt. At uero omnibus his vni medio innixis, necesse
 est id quod inter conuexū orbē Veneris et cōcavū Martis
 reliquitur spaciū: orbem quoq; sine sphaerā discerni cum illis
 homocentrū scdm̄ utramq; superficiem: quā terrā cū pedis-
 sequa eius Luna et quicquid sub Lunari globo continetur ven-
 piat. Nullatenus em̄ separare possumus a terrā Lunā citra
 controuersia illi proxima existente: p̄sertim cum in eo spa-
 cio tōtūmentem satis et abundātem illi locum reperiamus
 p̄uincat nō p̄uincat nos fatēri hoc totū quod Luna p̄uincat
 ac centrū terrā p̄ orbem illū magnū inter cāteras erratō
 stellas annua reuolutione circa Solē transire: et circa ipm
 esse centrū mūdi: quo etiā Solē immobili p̄manete: quicquid
 de motu Solis apparet: hoc potius nō mobilitate terrā ve-
 rificari: tantā vero esse mūdi magnitudinē: ut cum illa
 terrā a Solē distantia: ad quoslibet aliū alios oēs erratū
 syderū magnitudinē habeat pro ratione suā illarū
 amplitudinū satis euidētē: ad nō errantū stellarū
 sphaerā collata nō appareat: quod facilius concedendū
 puto: quā in infinita pene orbū multitudinē distrāhi
 intellectum: quod coacti sint facere: qui terram in
 medio mūdi detinuerūt: sed naturā sagacitas magis se-
 quenda est: quā sunt maxime cāuit sup̄flūm quiddā vel
 inutile produxisse: ita potius vna sepe rem multis ditauit
 effectibus. Quā omnia cum diffinita sint ac pene inopi-
 nabilia nempe contra multorū sententiā: in processu ta-
 me fauente deo: ipso Solē clariora faciemus: mathema-
 ticā saltē artem nō ignorantibus. Quapropter prima

ratione salva manente, nemo enim convenientiore allegabit
 q̄ ut magnitudinis orbium multitudo temporis metiatur, ordo sphae-
 rarum sequitur in hunc modum: a summo capientes incipimus.

1 Stellarum fixarum sphaera immobilis

Suprema omnium est stellarum
 fixarum sphaera separata
 et omnia continens

Ideoq; immobilis

Nempe un-

iversi locus

ad quē

motus

us

et

p

o

2 Saturnus xxx anno revoluitur

3 Iovis xij annorum revolutio

4 Martis bima revolutio

5 Telluris cum Luna an. re.

6 Veneris noni mēsis

7 Mercurii xxi dierum

SOL

5

tio

re-

torum

omnium

syderum

conferatur

Nam quod

aliquo modo illa

etiam mutari existimat

nos alia, cur ita appareat

aliqui:

in deductione motus terrestris assignabimus causam. Sequitur

errantium primus Saturnus: qui xxx anno suū complet circu-

itū post hunc Iovis duodecimā revoluzione mobilis. Demum

Mars velut qui biennio circūit. Quartū in ordine annua revolu-

tio locum optinet: in quo terra cum orbe Lunari tamq̄ epicyclo

contineri diximus. Quinto loco Venus nono mense revolvitur

70.

Sextum denique locum Mercurius tenet octuaginta dierum
 spatio circumcurres. In medio vero omni residet Sol.
 Quis enim in hoc pulcherrimo templo lampade hunc in alio vel
 meliori loco poneret: quia unde totum simul possit illuminare.
 Siquidem non inepte quidam lucerna mundi: alij mentem: alij rectorem
 vocant. Trimegystus visibile deum. Sophocles Electra intuentem
 omnia ita profecto tamquam in solio regali Sol residens circum-
 agentem gubernat astrorum familiam. Tellus quoque minime
 fraudatur Lunari ministerio. sed ut aristoteles dicit animalibus ait
 maxima Luna cum terra cognationem habet: Concupit interea
 a Sole terra: et impregnatur anno partu. Invenimus autem sub
 hac ordinatione admiranda mundi symmetria: ac certam armoniam
 nexum motus et magnitudinis orbium: qualis alio modo reperiri
 non potest. Huc enim licet advertere. non seganter contemplanti
 Cur maior in Iove progressus et regressus appareat quam in Saturno
 et minor quam in Marte. ac rursus maior in Venere quam in Mercurio.
 Quodque frequentius appareat in Saturno talis reciprocatio quam
 in Iove: rarior adhuc in Marte, et in Venere quam in Mercurio
 preterea quod Saturnus Iupiter et Mars accipiti propinquiores sit
 terra quam circa eorum occultationem et apparitionem. Maxime vero
 Mars pernox factus magnitudine Iove equare videtur colore
 duntaxat rutilo discretus, illic autem vix inter sedes magnitudinis stellas
 conspiciuntur invenitur, sedula observatione sectantibus ipsum regit.
 Quae omnia ex eadem causa procedunt quae in telluris est motu.
 Quae autem nihil eorum apparet in fixis immensam illorum arguit
 celsitudinem: quae faciat etiam annui motus orbem sine eius imagine
 ab oculis evanescere. Quoniam omne visibile longitudinem distantiae
 habet aliquam, quam advenientem non amplius spectatur: ut demo-
 stratum in Opticis opusculis habet. Quae enim a supremo errantium
 Saturno ad fixarum sphaeram adhuc plurimum intersit, scintillata
 illorum lumina demonstrat. Quo indurto maxime discernuntur
 a planetis. Quodque inter mota et non mota maxima oportebat
 esse differentiam. Tanta nimirum est divina haec optima Max fabrica

De triplici motu telluris demonstratio

Ca. decimum

Cum igitur mobilitati terrene tot tantisque errantium syderum
 consentiat testimonia, iam ipsum motum in summa exponemus
 quatenus apparatus per ipsum tamquam hypotheseos demonstrantur.
 triplicem omnino oportet admittere. Primum, quae diximus prius
 Xpopleivov a grecis vocari idcirco noctisque circuitum proprium ac
 immediatum: circa axem telluris: ab occasu in ortum vergentem:
 prout in diversum mundus ferri putatur. aequinoctiale circulum de-
 scribendo: quae non nulli aequalem dicunt: imitantes significationem

igitur

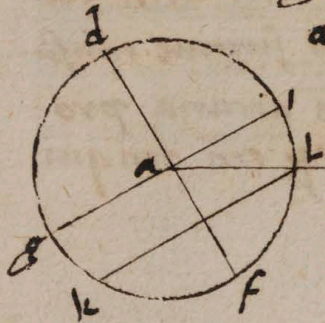
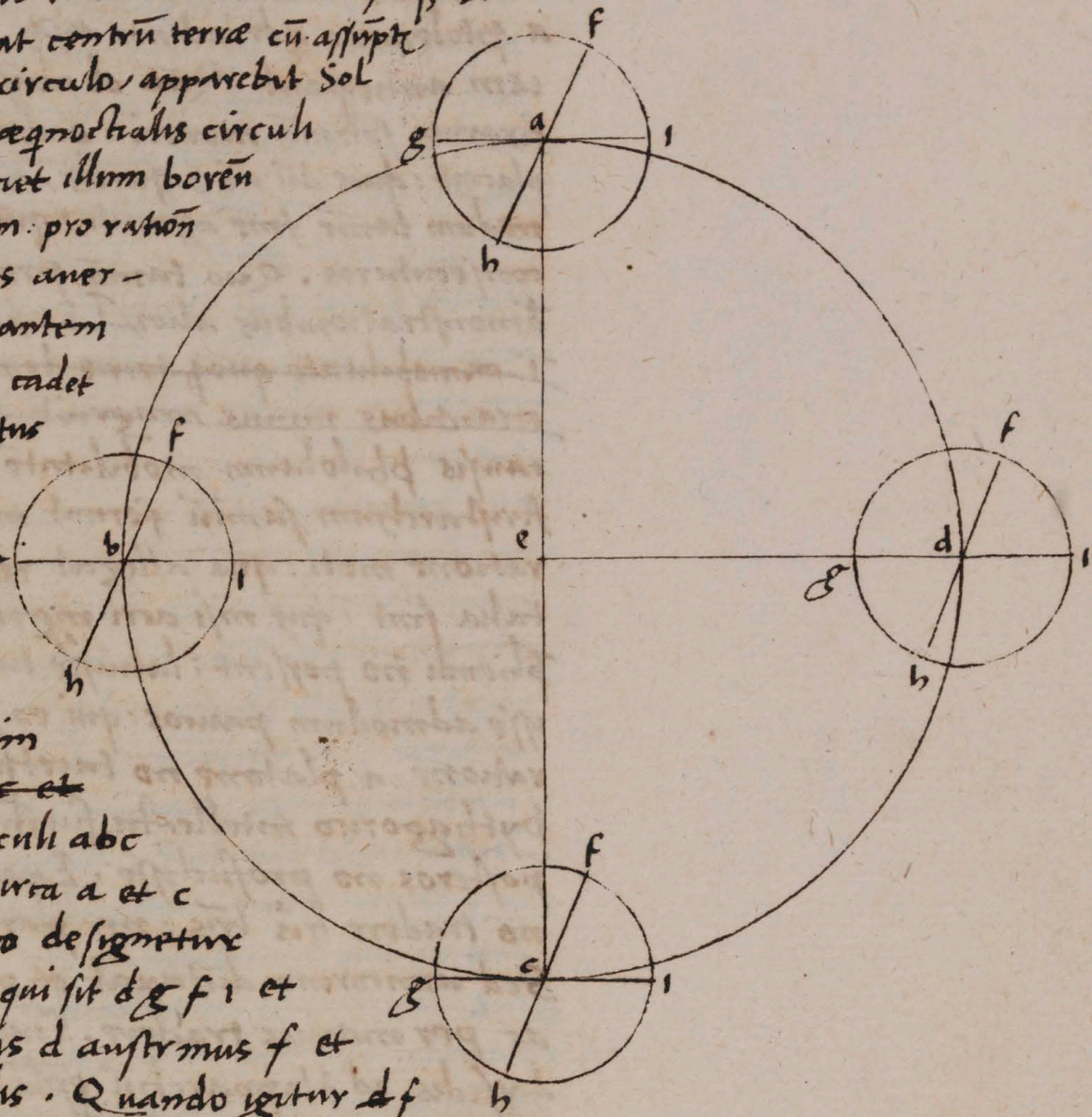
Foltra

gradum: apud quos & ionuquos vocatur. Secundus est motus
 centri annuus: qui circulum signorum describit. circa Sole ab octavo
 similiter in ortum: id est in consequentia procurrere: inter Venere
 et Martem: ut diximus. cum sibi incumbantibus. Quo fit ut ipse
 Sol simili motu Zodiacum ptransire videatur. Quemadmodum
 verbi gratia. Capricorni centro terre pmerente. Sol Cancrum vide-
 atur ptransire: ex aquario Leone: et sic deinceps. ut dicebamus
 Ad hunc circulum qui p medium signorum est et eius superficie oportet
 intelligi æquinoctialem circulum et axem terre convertibile habere
 inclinationem. Quoniam si fixa maneret: et non nisi centri motu
 simpliciter sequerentur. nulla appareret diurni et nocturni inæ-
 qualitas: sed semper vel solstitium: vel bruma vel æquinoctium: vel æstas
 vel hiems: vel utcumque eadem temporis qualitas maneret sui si-
 milis. Sequitur ergo tertius declinationis motus annua quoque
 revolutione. sed in prædicta. hoc est contra motu centri reflectes
 Sicque ambobus invicem æqualibus fere et obvijs mutuo. euent: ut
 axis terre et in ipso maximus parallelus æquinoctialis in eandem
 fere mundi partem spectent: prout ac si immobiles pmaneret. Sol
 iterum moveri cernitur p obliquitate signiferi: eo motu quo centrum
 terre: nec aliter quam si ipsum esset centrum mundi: dummodo memi-
 neris Sol et terre distantia visus nros iam expressisse in stellarum
 fixarum sphaera. Quae cum talia sint quae oculis subici magis
 quam dici desiderat. describamus circulum a b c d quæ representaverit
 annuus centri terre circuitus in superficie signiferi: et sit e circa
 centrum eius Sol. Quem quidem circulum serabo quadrifariam sub-
 terfis diametris a e c et b e d. Primum a teneat Cancræ pri-
 cipium b Libræ c Capricorni d Arctis. Assumamus autem centrum
 terre primum in a sup quo designabo terrestrem æquinoctialem f g h
 sed non in eodem plano: nisi quod g a i diametres sit circulorum sectio
 communis æquinoctialis in g et signiferi. Ducta quoque diametro
 f a h ad rectos angulos ipsi g a i sit f maxime declinationis
 limes in borea. h vero in austrum. His sane sic propositis. Sole
 circa e centrum videbunt terrestres sub capricorno brumalem
 conversionem facientem: quæ maxima declinatio ^{boreæ} h ad Sole
 conversa efficit. Quoniam declinatio æquinoctialis ad a e lineam
 p revolutione diurna detornat sibi tropicum solstitiale paral-
 lelum secundum distantiam quam sub e a h angulus inclinationis
 comprehendit. Proficiscatur modo centrum terre in consequentia
 ac tantumdem f maxime declinationis terminus. in prædicta
 donec utriusque in b pegerint quadrantes circulorum. Manet inter
 eas angulus semper æqualis ipsi a e b pp æqualitatem revolutionum
 et dimetentes semper admittit f a h ad f b h et g a i ad g b i

austrum
 = boream

hiemale

æquinoctialis & æquinoctiali parallelus. Quæ propter causam iam
 sepe dictam apparent eadē in immensitate cœli. Igitur ex b libere
 principio e sub Ariete apparebit: comitaturq; sectio circuloꝝ cois
 in vna lineā g b i e ad quā diurna reuolutio nullam admittet
 declinationē: sed omnis declinatio erit a lateribus. Itaq; sol i
 æquinoctio verno videbitur. pergat centrū terræ cū assumptis
 conditionibus: et parito in c semicirculo, apparebit sol
 cancrum ingredi. At f austrina æquinoctialis circuli
 declinatio ad Solem conuersa, faciet illum boreū
 videri æstiuū tropicū percurrentem: pro ratione
 anguli e c f inclinationis. Rursus auer-
 tente se f ad tertium circuli quadrantem
 sectio cōmūnis g i in lineā ed cadet
 denuo: vnde sol in libra spectatus
 videbitur autūm æquinoctiū
 confecisse. Ac demum eodē
 processu h se paulatim ad solē g
 se conuertentes reducere faciet ea
 quæ in principio vnde digredi
 cepimus. Aliter. Sit itidem in
 subiecto plano a e c circuli abc et
 dimetiēs et sectio cōmūnis circuli abc
 erecti ad ipm planū. In quo circa a et c
 hoc qd sub cancro et capricorno designatur
 p vites circulus terre p polos qui sit d g f i et
 axis terræ sit d f boreus polus d austrinus f et
 g i dimetiēs circuli æquinoctialis. Quando igitur d f
 ad Solem conuertit qui sit circa e atq; æquinoctialis circuli inclinatio
 boreā scdm angulū q sub i a e: tunc motus circa axē d f describet
 parallelū æquinoctiali austrinū scdm dimetiētem k l et distan-
 tiā l i tropicū capricorni in Sole apparentē. Sive ut rectius
 dicā. Motus ille circa axē ad visum a c superficie insurrit
 comitā: in centro terræ habentē fastigium basim vero
 circuli æquinoctiali parallelū: in opposito quoq; signo
 c omnia pari modo eueniūt: sed conuersa. patet igit
 quomodo occurrentes inuicem bini motus: centri in q et incli-
 nationis cognoscit axē terræ in eodē libramento manere
 ac positione cōsimili: et apparere d
 omnia quasi sint solares motus



Dicebamus aut centri et declinationis annas revolutiones
propemodum esse aequales: quomā si admissum id esset, oporteret
æquinoctialia, solstitialiaque prouta, ac totā signiferi obligatam
sub stellarū fixarū sphaera haud quāquam proutari: sed cum mo-
dica sit differentia, nō nisi cum tpe grandescēs patefacta est:
a ptolemaeo qdē ad nos usq; partim prope xxi: quibus illa
iam anticipant. Quā ob causam crediderūt aliq; stellarū quāq;
fixarū sphaerā moveri: quibus idcirco nona sphaera superior
placuit: quae dū nō sufficeret, nūc recentiores decima supaddūt
necdum tamē finē assecuti: quē speramus ex motu terrae nos
consecuturos. Quo tamē principio et hypothēsi utemur i
demonstrationibus aliorū. Et si fateamur Solis lunaeq; cursum
in immobilitate quāq; terrae demonstrari posse: in ceteris vero
errantibus minus congruit. ~~Credibile est his similibusque~~
causis philolaum mobilitate terrae sensisse: quod etiā nonnulli
Aristarchum samium ferunt in eadē fuisse sententia. non illa
ratione moti: quā allegat reprobatq; Aristoteles. Sed cum
talia sint: quae nisi acri ingenio et diligentia distorta cō-
phendi nō possent: latuisse tunc plurimūq; philosophos: et fu-
isse admodum paucos: qui eo tpe syderiorū motū calluerūt
ratione, a platone nō taceatur. At si philolao vel cuius
pythagorico intellecta fuerūt: verisimile tamē est ad po-
steros nō profudisse. Erat enī pythagoreorū observantia
nō tradere hīs hīs: nec pandere omnibus arcana phiae
Sed amicorū duntaxat et propinquoꝝ fidei committere
ac per manus tradere. Cuius rei monumentum extat
Lysidis ad Hipparchū eptā: quā ob memorandas sententias
et ut appareat: quā p̄ciosam penes se habuerūt phiam
placuit huc inferere: atq; huc primo libro p̄ ipam in-
ponere finē. Est ergo exemplum eptae: quod e graeco
vertimus hoc modo. ~~Lysis Hipparcho Salutē~~
Post excessum pythagorae: nunquam mihi p̄suasisse futurū
ut societas discipulorū eius disungeretur. Postq; autē
præter spem, tamē naufragio facto alius alio delati
disiectiq; sumus, pui tamē est diuinorū illius p̄cep-
torū meminisse: neq; commutare phiae bona, usq; neq;
animi purificationē sordauerūt. Non enī deret ea
porrigere omnibus: quae tantis laboribus sumus conse-
cuti. Quēadmodū neq; Eleusiniarū deorū arcana pro-
phanis hominibus licet patefacere: pereq; enī in qui

ac impij haberentur utriusq; ista facientes. Opae enim
 est aut venisere: quatinus tps consanserimus in absterge
 maculis: quae pectoribus nris inhaerebant: donec quinq;
 labentibus annis, praestorum illius facti sumus capaces.
 Quoadmodum em pistorum post expurgatione astrinxerunt
 acrimonia quada vestimentorum tructura: ut inablui bilem
 imbibant colore et q postea no facile possit evanescere. Ita
 diuinus ille vir philosophiae pparauit amatores: quo minus
 spe frustretur: qua d alium virtute corripisset. Non
 em meretriciam vendebat doctrina. Neq; laqos, qbus
 multi sophistarum mentes iuueni implicat, utilitate variat
 adnectebat: sed diuina humanarq; reru erat praepitor.
 Quidam vero doctrina illius simulantem multa et magna
 faciunt: et pueris ordine: neq; ut cogunt instrunt iuuentate.
 Quoadmodum sportulos ac proternos reddunt auditores. per
 missent em turbulentis ac impuris moribus syntera pcepta
 philosophiae. Perinde em est ac si quis in altu puteu coeno
 plenu pnia ac ligdam aqua infundat: na coenu coturbat
 et aqua amittit. Sic accidit ijs: q hoc modo docet atque
 docentur. Densa em et opaca silue metem et p corda
 eorum occupat: qui rite no fuerit initiati: omneq; animi:
 mansuetudine: et ratione impediunt. Subeunt hanc silua
 omnia vicioru genera: quae depauperantur: ardet: nec aliquo
 modo sinit prodire ratione. Nomina binis aut primis
 iporum ingredientiu matres incontinentiam: et auaricia suntq;
 ambae fecundissime. Nam incontinentia inestus: ebrietates
 stupra: et contra natura voluptates parit: et vehementes
 quosdam impetus: qui ad mortem usq; et papiu impellunt.
 Jam em libido quosda usq; adeo inflamat: ut neq; ma
 tribus neq; pignoribus abstinerit: quos etia contra lege
 patriam: ciuitate: et tyrannos induxit: ut vinctos
 inuicemq; laqueos: ut vinctos ad extremu usq; supplum
 coegit. Ex auaricia aute gentis sinit rapinae par
 ricia: sacrilegia: veneficia: atque aliae id genus sororis.
 Oportet igitur huiusce silue latebras: in quibus affectus
 isti versantur: igne ferro: et omni conatu exodere. Cumq;
 ingenua ratione his affectibus liberata intelleximus:
 tunc optima fruge: et fructuosam illi inferemus. Haec
 tu quide Hipparche no paruo studio didicerat. Sed parum

o bone vir sernasti, siculo luxu degustato, cuius grā mihi
postponere debuisses. Aient etiam plerique te publice phi-
losophari: quod vetuit Pythagoras: qui Damae filiae
sue commentariolos testamento relinques mādant:
ne cuiq̃ eos extra familiā traderet. Quos cū
magna pecunia vendere posset: noluit
sed paupertate et iussa prae aestimavit
anro cariora. Aient etiā: qđ Dama
mores Vitahae filiae suae idē reliquit
fidei commissū. Dos aut viriles
sexus moestuos summo i pcep-
tore: sed transgressores p̃fessionis
nrae. Si igitur te emenda-
ueris gratū habeo. Sin
minus mortuās
es mihi

x

Vae ex philosophia naturali ad institutionem nostram
 necessaria videbantur tamq[ue] principia et hypotheses
 Mundu[m] videtur sphaerici[us] int[er]fusi[us] simile infinito
 Stellaru[m] quoq[ue] fixaru[m] sphaera omnia continentem
 Immobilem esse. Ceteru[m] vero corporu[m] caelestium
 motum circulare, summati recensuimus. Assumpsimus etia[m] quibusda[m]
 revolutionibus mobile esse tellure[m] quibus tamq[ue] primario lapidi
 totam astroru[m] scientia[m] instruere int[er]imus. Quoma[m] vero demon-
 strationes: quibus in toto ferre opere utemur in rectis lineis
 et circumferentijs: in planis, conu[ex]isq[ue] triangulis versantur:
 de quibus et si multa iam pateant in Euclidis elementis: no[n]
 tamen habet: quod hic maxime queritur, quomodo ex angul[is]
 latera: et ex lateribus anguli possint accipi. Quoma[m] angulus
 subtensam linea[m] recta[m] no[n] metitur: sunt nec ipa angulu[m]
 sed circumferentia. Quo circa inuentus est modus: per quem
 linea[m] subtense cuiuslibet circumferentie cognoscant[ur]: quoru[m]
 aduinculo ipam circumferentiam angulo respondente ac viciniora
 p[er] circumferentiam recta[m] linea[m] qua[m] angulu[m] subte[n]dit licet acci-
 pere. Quapp[er] no[n] alienu[m] esse videtur: si hoc libro sequente de
 hysce lineis tractauerimus. De lateribus quoq[ue] et angulis
 tam planoru[m] q[uam] etia[m] sphaericoru[m] trianguloru[m]: quae ptoleme[us]
 sparsim ac p[er] exempla tradidit: quatenus hoc loco semel ab-
 soluatur: ac deinde q[uod] tradituru[m] sumus fiant aptiora.

De rectis lineis quae in circulo subte[n]dunt Cap[itu]l[u]m p[ri]mu[m]

Circulu[m] communi mathematicoru[m] consensu in ccc[us] partes
 distribuimus. Dimetiente vero cxx partibus ascribebant p[ri]us
 At posteriores: ut scrupuloru[m] evitaret inuolutione[m] in multi-
 plicationibus et diuisionibus numeroru[m] circa ipas lineas: quae
 ut plurimu[m] incommensurabiles sunt longitudine sepius etia[m]
 potentia: alij duodecies centena milia: alij vigesies alij aliter
 rationale constituerunt diametru[m] ab eo t[em]p[or]e: quo induit nu-
 meroru[m] figurae sunt usu receptae. Qui quide[m] numerus que-
 cumq[ue] alium: siue graece siue latine singulari quada[m] prop-
 titudine in ratiocinijs sese accommodat. Nos quoq[ue] eam
 ob causam: accepimus diametri ccc[us] partes tamq[ue] sufficientes
 quae possint errore excludere patente. Quae em[en] se no[n] habent
 sunt numerus ad numeru[m] in his proximu[m] assequi satis est.

Hoc ante sex theorematibus explicabimus et uno problemate
ptolemæi fere secuti

Theorema primum

Data circuli diametro latera quoque trigoni, tetragoni, hexagoni
pentagoni et decagoni dari: quæ idem circulus circumscribit.

Quoniam quæ ex centro dimidia diametri æqualis est latere hexa-
goni. Trianguli vero latus triplum: quadrati duplum potest eo, quod
ab hexagoni latere fit quadratum: prout apud Euclidem in
elementis demonstrata sunt. Dantur ergo longitudines hexagoni

latus partium 6 tetragoni partium 14142 trigoni part 173205

Sit iam latus hexagoni a b quod p problema 1. semicirculi sine
decimæ sexthi Euclidis media et extrema ratione sectur in e signo

et maius segmentum sit c b cui æqualis apponatur b d. Erit igitur
et tota a b d extrema et media ratione dissecta: et minus segmentum

b d appositum decagoni latus inscripti circulo cuius a b fuerit
hexagoni latus: quod ex quinto et vi præcepto. xii libri Euclidis fit
manifestum. Sectur etiam a b bisaria in e ipsa vero b d dabitur

hoc modo: sectur a b bisaria in e. patet p iii præceptum eiusdem libri
Eucl: quod e b d quintuplum potest eius quod ex e b d datur longi-
tudine partium 1 a qua datur potentia quintuplum et ipsa e b d
longitudinis partium 111803 quibus si 50000 auferantur ipsius
e b remanet b d partium 61803 latus decagoni questum

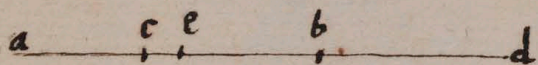
Latus quoque pentagoni: quod potest hexagoni latus simul
et decagoni datur partium 117557. Data ergo circuli dia-
metro, datur latera trigoni, tetragoni, pentagoni hexagoni,
et decagoni eidem circulo inscribibilium: quod erat demonstrandum

porisma

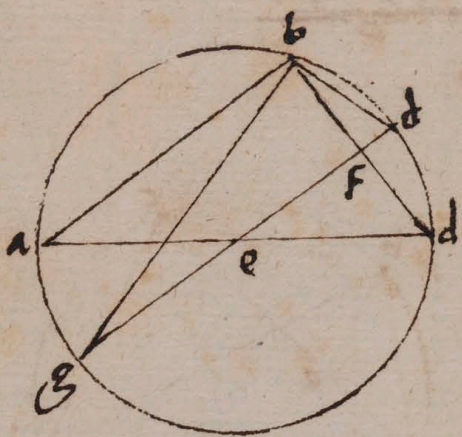
Prout manifestum est: quod cum alius circuli circumferentiæ sub-
tensa fuerit data, illam quoque dari: quæ reliqua de semicirculo sub-
tendit. Quoniam in semicirculo angulus rectus est. In rectan-
gulis aut triangulis, quod a subtensa recto angulo fit qua-
dratum hoc est diametri, æquale est quadratis factis a lateribus
angulum rectum comprehendentibus. Quoniam igitur decagoni
latus: quod xxxvi partes circumferentiæ subtendit demonstrata
est partium 61803 quarum dimetres est 66. Datur etiam quæ re-
liquæ semicirculi cxliij partes subtendit illarum partium 190211

Et per latus pentagoni quod 117557 partibus diametri xxxvi lxxxij
partibus subtendit circumferentiæ datur recta linea quæ reliquæ
semicirculi cvij partes subtendit partium 161803.

Theorema ii εἰσαγογῶν



f. sed e b



e f habentes commune habentes similia ut ergo c f dimidium
est ipsi b f sicut e f ipsius a b dimidium: sed a b datur quae reliqua
semicirculi circumferentia subtendit: datur ergo et e f atque
reliqua d f a dimidia diametro quae completatur sit e g et
conungatur b g in triangulo igitur b d g ab angulo b
recto descendit perpendicularis ad basim b f. Quod igitur a p
sub g d f aequalis est ei quae ex b d datur ergo b d longitudine
quae dimidiam b d c circumferentiam subtendit. Cumque in
data sit quae sex gradus subtendit xij datur etiam vij gradibus
subtensa partium 10467 et iij gradibus partium 5235 et
is partium 2618 et dodrantis partis 1309.

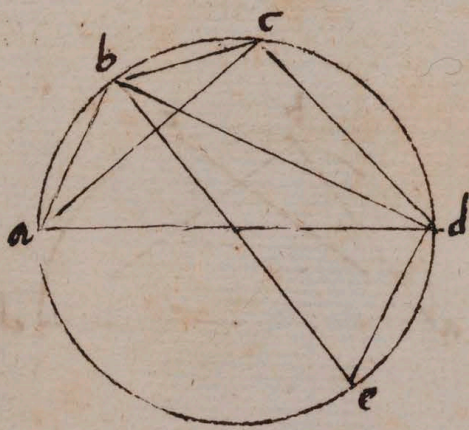
Theorema Quintum

Rursus cum datae fuerint duae circumferentiarum subtensae
datur etiam quae totam ex ij composita circumferentiam sub-
tendit. Sint datae subtensae a b et b c. aio totius etiam
a b c subtensam dari. Transmissis em diametribus a f d
et b f e subtendantur etiam rectae lineae b d et c e: quae ex p-
cedentibus dantur: propter a b et b c datas: et d e aequalis
est ipsi a b: Connexa c d concludatur quadrangulum
b c d e: cuius diagonij b d et c e cum tribus lateribus b c
d e et b e dantur: reliqua etiam c d p scdm theorema da-
bitur: ac p inde c a subtensa tamq reliqua semicirculi sub-
tensa datur totius arc circumferentia a b c quae querebatur
Porro cum haec omnes rectae sint rectae lineae: quae tres: quae
is: quae quadrante unius subtendit: quibus internalis possit
aliquis canonica exactissima ratione texere: Attamen si p gradus
ascendere et alii alii coniungere vel p semisses vel alio modo
de subtensis eorum partium no immerito dubitabit. Quoniam
graphicae rationes quibus demonstraretur nos deficiunt. Nihil
tamen prohibet p aliu modu, extra errorem sensu notabilem
et assumpto numero minime dissentiente, id assequi. Quod
et ptolemaeus circa unius gradus et semisses subtensas
quae sunt admonendo nos primum.

Theorema Septimum

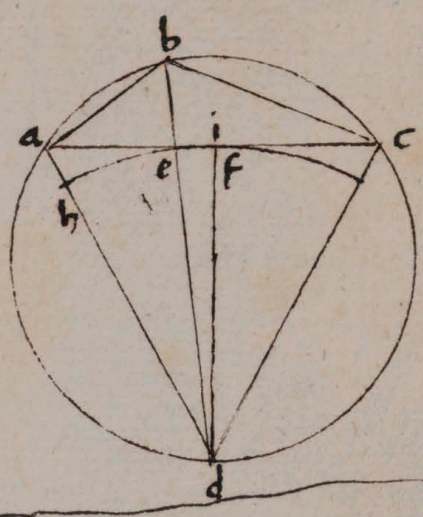
Maiores esse ratione circumferentiarum q rectarum subtensarum
maioris ad minorem. Sint in circulo bma circumfere-
ntie inaequales conuetae a b et b c. maior aut b c. Aio
maiores esse ratione b c ad a b q subtensarum b c ad a b.
Quae comprehendant angulu b. qui bifaria dissecetur per
linea b d et conungantur a c quae feret b d in e signo fmi-
et a d et c d quae aequales sunt pp aequales circumferentias
quibus subtenduntur. Quoniam igitur trianguli a b c linea

p i circulo



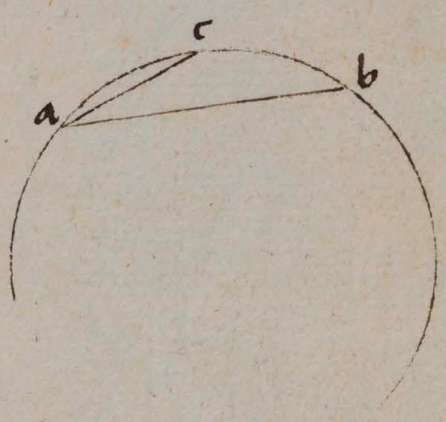
quæ p mediu ferat angulū ferat etiā a c m e . erunt basis
segmenta et ad a e f . et quomā maior est b c q̄ a b maior etiā
et q̄ e b . Exutetur d f ppendicularis ipi a e quæ ferabit
ipam b c bifurcā in f signo quod necessarium est in et ma-
iori segmento tuerim . Et quomā omnis trianguli maiora
angulū^a maiore latere subtenditur in triangulo d e f .
latus d e maius est ipi d f et adhuc a d maius ipi d e . quā
propter d centro internallo autē d e descripta circumferētia
a d ferabit et d f transibit . ferat igitur a d in h et exten-
datur in rectam linea d f i . Quomā igitur sector ed i maior
est triangulo e d f . At si totus ed h . ed i ad sectorē ed h maior
est ratio quā triangula e d f ad sectorē ed h . et trianguli ed f
ad sectorē ed h maior etiā q̄ ad triangulū a d e . Multo igitur
maior sectoris d e i maior ratio est ad ed h q̄ triangulū
e d f ad e d a . Atqui sectores circumferentijs sine angulis qui
in centro : triangula vero quæ sub eodem vertice basibus suis
sunt proportionalia Idcirco maior ratio angulorū e d f
ad a d e quā basium e f ad a e . Igitur et cōmūm angulus
f d a maior est ad a d e q̄ a f ad a e ac eodem modo e d a
ad a d e q̄ a e ad a e . At dūsum maior est etiā c d e ad
e d a q̄ c e ad e a Sunt autē ipi anguli c d e ad e d a . ut
c b circumferētia ad a b circumferētia . basis autē c e ad
a e sicut b c subtrusa ad a b subtrusam . Est igitur
ratio maior c b circumferētiæ ad a b circumferētiā quā
b c subtrusa ad a b subtrusam quod erat demonstrandum
Problema

f sunt b c ad a b f



triangulū vero d e a maius
d e h sectori . Triangulū igitur
d e f ad d e a triangulū minus
habet rationē q̄ d e i sector ad
d e h sectorē

At quomā circumferētia rectæ sibi subtensæ semp maior
existit scilicet sit recta brevissima earū quæ terminos habent
eosdē . Ipsa tamē inæqualitas : a maioribus ad minores circuli
sectiones ad equalitatē tendit : ut tandē ad extremū circuli
contactum recta et ambitiosa simul exant . Oportet
igitur : ut ante illud absq̄ manifesto deservimē inuicem
differant . Sit em verbi grā a b circumferētia gradus iij
et a c gradus i s a b subtendēs demonstrata est partium
5235 quarū dimetres posita est c c et b c eadem partū 2618
Et cum dupla sit a b circumferētia ad a c . subtensæ tamē a b
minor est q̄ dupla ad subtensā a c quæ vñā tantummodo par-
ticulā ē 2617 supaddit . Si vero capiamus a b partium
gradum vñū et semissē ac . ac dodrantem vñus gradus :
habebimus a b subtensam partū quidē 2618 et a c part 1309
quæ et si maior esse debet dimidio ipius ab subtensæ : nihil
tamen videtur differre a dimidio : sed eandē iā apparere



ipū

ratione circumferentiarum rectarumque linearum. Cum ergo eorum
nos puerisse videmus: ubi recte et ambigose differentia sensum
prorsus euadit tamquam una linea factarum non dubitamus
ipsum dodratis unius gradus 1309 equa ratione ipsi gradum et
relequas partes subtensas accommodare. Ut tribus partibus ad
recto quadrato constituamus unum gradum subtendentem por-
tibus 1745 dimidium gradum part 872 et atque trientis parte
582 proximae. Verumtamen satis arbitror: si semisses dimittat
lineas dupla circumferentia subtendentem: assignemus in
canone: Quo compedio sub quadrante comprehendemus: quod
in semicirculo oportebat diffundi. Ac eo praesertim quod fre-
quentiori usu venit in demonstratione: et calculi semisses
ipsae: quae lineas asses. Exposuimus autem Canone auctum
per sextantes gradum: tres ordines habent: in primo sunt gradus
sive partes circumferentiae et sextantes: secundus continet nu-
merum dimidia lineae subtendentis dupla circumferentiam
tertius habet differentia ipsorum numerorum: quae singulis gradibus
interiacet: et quibus licet proportionaliter addere quod fingit
essent Scrupulis gradum. Est ergo tabula haec —

Canon subtensarum in circulo rectarum linearum

Circumferentia		Semisses dupl. circ.	ptes vni grad	Circumferentia		Semisses Dupl. circ.	vni gradus ptes
pt	sc			pt	sc		
0	10	291	291	3	10	5524	290
0	20	582		3	20	5814	
0	30	873		3	30	6105	
0	40	1163		3	40	6395	
0	50	1454		3	50	6685	
1	0	1745		4	0	6975	
1	10	2036		4	10	7265	
1	20	2327		4	20	7555	
1	30	2617		4	30	7845	
1	40	2908		4	40	8135	
1	50	3199		4	50	8425	
2	0	3490		5	0	8715	
2	10	3781		5	10	9005	
2	20	4071		5	20	9295	
2	30	4362		5	30	9585	
2	40	4653	291	5	40	9874	290
2	50	4943	290	5	50	10164	289
3	0	5234		6	0	10453	289

Canon subtensarum in circulo rectarum linearu

Circu ferentia	semis dup circu	unus grad partes	Circu ferentia	semis dupla circu	unus grad part
6 10	10742	289	10	21076	284
20	11031		20	21350	
30	11320		30	21644	
40	11609		40	21928	
50	11898		50	22212	
7 0	12187		13 0	22495	283
10	12476		10	22778	
20	12764		20	23062	
30	13053	288	30	23344	
40	13341		40	23627	
50	13629		50	23900	282
8 0	13917		14 0	24192	
10	14205		10	24474	
20	14493		20	24756	
30	14781		30	25038	281
40	15069		40	25319	
50	15356	287	50	25601	
9 0	15643		15 0	25882	
10	15931		10	26163	
20	16218		20	26443	280
30	16505		30	26724	
40	16792		40	27004	
50	17078		50	27284	
10 0	17365		16 0	27564	279
10	17651	286	10	27843	
20	17937		20	28122	
30	18223		30	28401	
40	18509		40	28680	
50	18795		50	28959	278
11 0	19081		17 0	29237	
10	19368	285	10	29515	
20	19652		20	29793	
30	19937		30	30071	277
40	20222		40	30348	
50	20507		50	30625	
12 0	20791		18 0	30902	

Canon subtenfarum in circulo

Circum ferentia pt sc		semiffes dup circ subtenf.	vnus grad pt	Circum ferentia pt sc		semiff sub tenden da pta circ	vnus grad part
	10	31178	276		10	40939	265
	20	444	6		20	41204	5
	30	730	6		30	469	5
	40	32006	6		40	734	4
	50	282	5		50	998	4
19	0	557	5	25	0	42202	4
	10	832	5		10	125	3
	20	33106	5		20	788	3
	30	381	4		30	43351	3
	40	655	4		40	393	2
	50	929	4		50	555	2
20	0	34202	4	26	0	837	2
	10	475	3		10	44098	1
	20	748	3		20	359	1
	30	35021	3		30	620	0
	40	293	2		40	880	0
	50	562	2		50	45140	260
21	0	832	2	27	0	399	259
	10	36108	1		10	658	9
	20	379	1		20	910	8
	30	650	1		30	46175	8
	40	920	0		40	433	8
	50	37190	0		50	690	7
22	0	460	270	28	0	947	7
	10	739	269		10	47204	6
	20	999	9		20	460	6
	30	38268	9		30	716	5
	40	538	8		40	971	5
	50	805	8		50	48226	5
23	0	39073	8	29	0	481	4
	10	341	7		10	735	4
	20	608	7		20	989	3
	30	875	7		30	49242	3
	40	40141	6		40	495	2
	50	408	6		50	748	2
24	0	674	266	30	0	50000	252

recta rmm Line a rmm

Cursum feretia		Semiss sub tenden du pla circuf	vmm grad part	Cursum feretia		Semiss sub tenden dup circ	vmm grad part
pt	sc			pt	sc		
30	10	50242	251		10	59014	235
	20	503	1		20	248	4
	30	744	0		30	482	4
	40	51004	0		40	716	3
	50	234	250		50	949	3
31	0	504	249	37	0	60181	2
	10	753	9		10	414	2
	20	52002	8		20	645	1
	30	250	8		30	876	1
	40	498	7		40	61177	9
	50	744	7		50	377	230
32	0	992	6	38	0	566	229
	10	53238	6		10	795	9
	20	484	6		20	62024	9
	30	730	5		30	251	8
	40	975	5		40	479	8
	50	54220	4		50	706	7
33	0	464	4	39	0	932	7
	10	708	3		10	63158	6
	20	951	3		20	383	6
	30	55194	2		30	608	5
	40	436	2		40	832	5
	50	678	1		50	656	4
34	0	919	1	40	0	64279	3
	10	56160	0		10	201	2
	20	400	240		20	423	2
	30	641	239		30	945	1
	40	880	9		40	65186	0
	50	57119	8		50	386	220
35	0	358	8	41	0	606	219
	10	596	8		10	825	9
	20	833	3		20	66044	8
	30	58070	0		30	262	8
	40	307	7		40	486	7
	50	543	3		50	697	7
36	0	779	2 9	42	0	913	6

CANON SVBTENSA RVM IN CIRCULO

Circum ferentia pt. sc.		Semiss. sub tendentia dup. circ.	vnus grad pt.	Circum ferentia pt. sc.		Semiss. sub tendentia dup. circ.	vnus grad pt.
42	10	67129	245		10	508	4
	20	344	5		20	702	4
	30	559	4		30	896	4
	40	773	4		40	75088	2
	50	987	3		50	280	1
	0	68200	2	49	0	471	0
43	10	412	2		10	681	190
	20	624	1		20	841	189
	30	835	1		30	78040	9
	40	69046	9		40	229	8
	50	256	210		50	417	7
	0	466	209	50	0	604	7
44	10	675	9		10	791	6
	20	883	8		20	977	6
	30	70091	7		30	77162	5
	40	298	7		40	347	4
	50	505	6		50	531	4
	0	711	5	51	0	715	3
45	10	916	5		10	897	2
	20	71121	4		20	78079	2
	30	325	4		30	261	1
	40	529	3		40	442	0
	50	732	2		50	622	180
	0	934	2	52	0	808	179
46	10	72136	1		10	980	8
	20	337	0		20	79158	8
	30	537	200		30	335	7
	40	737	199		40	512	6
	50	937	9		50	688	6
	0	73135	8	53	0	864	5
47	10	333	7		10	80038	4
	20	531	7		20	212	4
	30	728	6		30	386	3
	40	924	5		40	558	2
	50	74119	5		50	730	2
	0	314	4	54	0	902	1
48	0						

RECTARVM LINEARVM

Curvæ ferreæ pt. sc.		Semiss. sub. tendentia dnp. curv.	varius grad ptes.	Curvæ ferreæ pt. sc.		Semiss. sub. tendentia dnp. curv.	varius grad ptes.
10		81072	170	10		747	4
20		242	169	20		892	4
30		411	9	30		87036	3
40		580	8	40		178	2
50		748	7	50		320	2
55	0	915	7	51	0	462	1
10		82082	6	10		603	140
20		248	5	20		743	139
30		413	4	30		682	9
40		577	4	40		88020	8
50		741	3	50		158	7
56	0	904	2	52	0	295	7
10		83066	2	10		431	6
20		228	1	20		500	5
30		389	150	30		701	4
40		549	159	40		835	4
50		708	9	50		908	3
57	0	867	8	53	0	89101	2
10		84025	7	10		232	1
20		182	7	20		363	1
30		339	6	30		493	130
40		495	5	40		622	129
50		650	5	50		751	8
58	0	805	4	54	0	879	8
10		959	3	10		90006	7
20		85112	2	20		133	6
30		264	2	30		258	6
40		415	1	40		383	5
50		566	0	50		507	4
59	0	717	150	55	0	631	3
10		866	149	10		755	2
20		86015	8	20		875	1
30		163	7	30		990	1
40		310	7	40		91116	120
50		457	6	50		235	119
60	0	602	5	56	0	354	8

CANON SVBTENSARVM IN CIRCULO

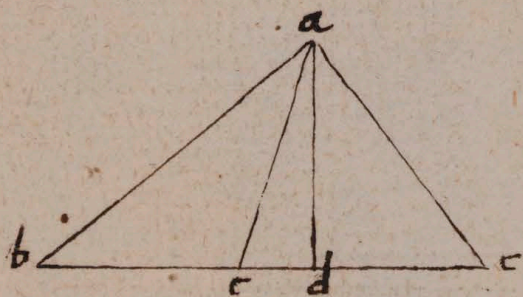
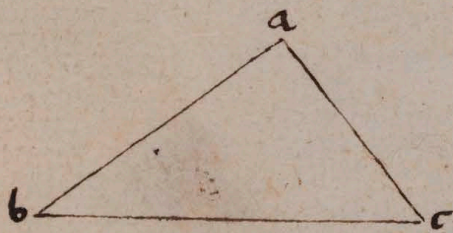
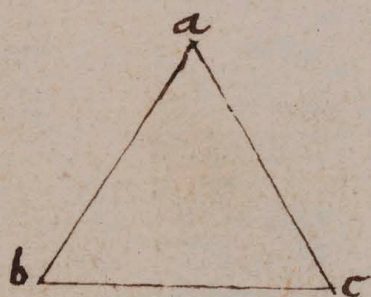
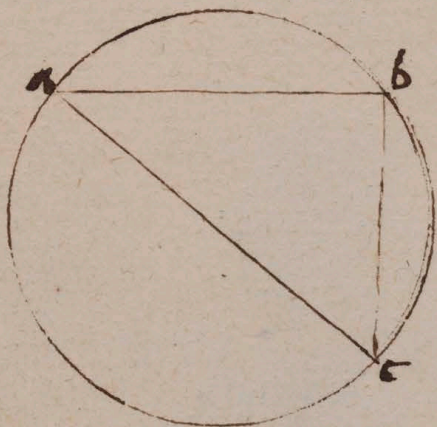
Circum ferentia pt sc		Semiss ft tendente dup. cir	Vnus grad part	Circum ferent pt sc		Semiss ft tendent dup. cir	Vnus grad part
68	10	472	118		10	195	89
	20	590	7		20	284	8
	30	708	6		30	372	7
	40	822	5		40	499	6
	50	936	4		50	555	5
67	0	92050	3	73	0	600	5
	10	164	3		10	714	4
	20	276	2		20	799	3
	30	388	1		30	882	2
	40	499	110		40	964	1
	50	609	109		50	96045	1
68	0	718	9	74	0	126	80
	10	827	8		10	206	79
	20	935	7		20	285	8
	30	93042	6		30	363	7
	40	148	5		40	440	7
	50	253	5		50	517	6
69	0	358	4	75	0	592	5
	10	462	3		10	667	4
	20	565	2		20	742	3
	30	667	2		30	815	2
	40	769	1		40	887	2
	50	870	100		50	959	1
70	0	969	99	76	0	97030	70
	10	94068	8		10	009	69
	20	107	8		20	109	8
	30	264	7		30	237	8
	40	361	6		40	304	7
	50	457	5		50	371	6
71	0	552	4	77	0	437	5
	10	646	3		10	502	4
	20	739	3		20	568	3
	30	832	2		30	630	3
	40	924	1		40	692	2
	50	95015	0		50	754	1
72	0	105	90	78	0	815	60

RECTARVM LINEARVM

Circum ferentia pt sc		semis sub tendenti dnp: cir	vnus grad ptes	Circum ferentia pt sc		semis sub tendenti dnp: cir	vnus gra ptes
	10	875	59		10	99482	29
	20	934	8		20	511	8
	30	992	8		30	539	7
	40	98050	7		40	567	7
	50	107	6		50	594	6
79	0	163	5	85	0	620	5
	10	218	4		10	644	4
	20	272	4		20	668	3
	30	325	3		30	692	2
	40	378	2		40	714	2
	50	430	1		50	736	21
80	0	481	590	86	0	755	20
	10	531	49		10	776	19
	20	580	9		20	795	18
	30	629	8		30	813	8
	40	676	7		40	830	7
	50	723	6		50	847	6
81	0	769	5	87	0	863	5
	10	814	4		10	878	4
	20	858	3		20	892	3
	30	902	2		30	905	2
	40	944	2		40	917	2
	50	986	1		50	928	11
82	0	99027	40	88	0	939	10
	10	047	39		10	949	19
	20	106	8		20	958	8
	30	144	8		30	966	7
	40	182	7		40	973	6
	50	219	6		50	979	6
83	0	255	5	89	0	985	5
	10	290	4		10	989	4
	20	324	3		20	993	3
	30	357	3		30	996	2
	40	389	2		40	998	1
	50	421	1		50	99999	0
84	0	452	30	90	0	100000	0

De lateribus et angulis triangulorum planorum rectilineorum

Cap. ij



Trianguli datorum angulorum dantur latera. Sit inq[ue] triangulu[m] a b c cui p[er] quintum problema quarti Euclidis circumscribatur circulus: erunt igitur: ~~et~~ a b. b c. c a circumferentie datæ: eo modo quo ecc[lesiæ] partes sunt quæ duobus rectis æquales. Datis autem circumferentijs: dantur etia[m] latera trianguli inscripti circulo tanq[ua]m subtense: p[er] expositum canone[m] i partib[us] quibus dimetres assumpta est c c.

Si vero cum aliquo angulorum duo trianguli latera fuerint data et reliquum latus cum cæteris angulis recognoscantur: aut em[er]gunt latera data æqualia sunt: et si inæqualia: sed angulus datus aut rectus est: acutus: vel obtusus: ac rursus latera data datum angulu[m] vel comprehendunt vel n[on] comprehendunt.

Sit ergo primu[m] in triangulo a b c duo latera a b et a c data æqualia: quæ angulu[m] a datum comprehendunt: Cæteri igitur: qui ad basim b c cum sint æquales etia[m] dantur: uti dimidia residui ip[s]ius a. c duobus rectis. Et si qui circa basim angulus primitus fuerit datus: datur mox ip[s]e comp[ar]at[us]: atq[ue] ex his binorum rectorum reliquis: sed datorum angulorum trianguli dantur latera: datur et ip[s]a b c basis: ex canone i partibus: quibus a b vel a c tanq[ua]m ex centro fuerit c partiu[m] sine dimetres c c partiu[m].

Quod si angulus qui sub bac rectus fuerit datus compre-
hensus lateribus idem enemet. Quoma[n]dissimu[m] est quod
quæ ex a b et a c sunt quadrata æqualia sunt ei quod a basi
b c datur ergo longitudo b c. et ip[s]a latera eundem ratione

Sed secretum circuli: quod orthogonum suscipit triangulum
semicirculus est: cuius b c basis dimetres fuerit. Quibus
igitur b c partibus fuerit c c dabitur a b et a c tanquam
subtendentes reliquos angulos b. c. Quos idcirco ratio ca-
nonis patefaciet in partibus quibus circuli circumferentia d[icitur]
p[er] ecc[lesiæ] sunt duobus rectis æquales. Idem enemet si b c fuerit
datum cum altero rectum angulu[m] comprehendenti quod ia[m]
liquidissime constare arbitror.

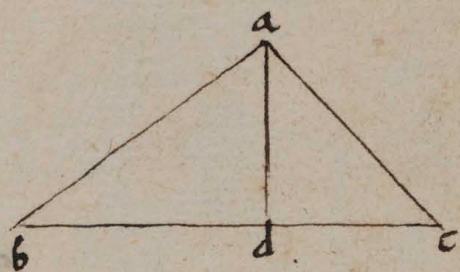
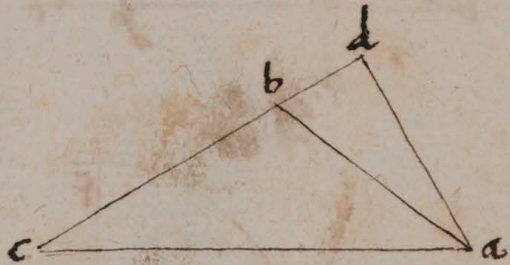
(abr) Sit iam datus qui sub bac angulus acutus: datis etia[m] comp[ar]at[us]
hensus lateribus a b et b c et ex a signo descendat p[er]pendi-
cularis ad b c producta si oportuerit: prout intra vel extra
triangulum cadat: quæ sit a d p[er] qua[m] differuntur duo ortho-
goni a b d et a d c. Et quoma[n]dissimu[m] in a b d dantur anguli. Nam
d rectus et b p[er] hypothesin: dantur ergo a d et b d tanqua[m]
subtendentes angulos a et b in partibus quibus a b est c c

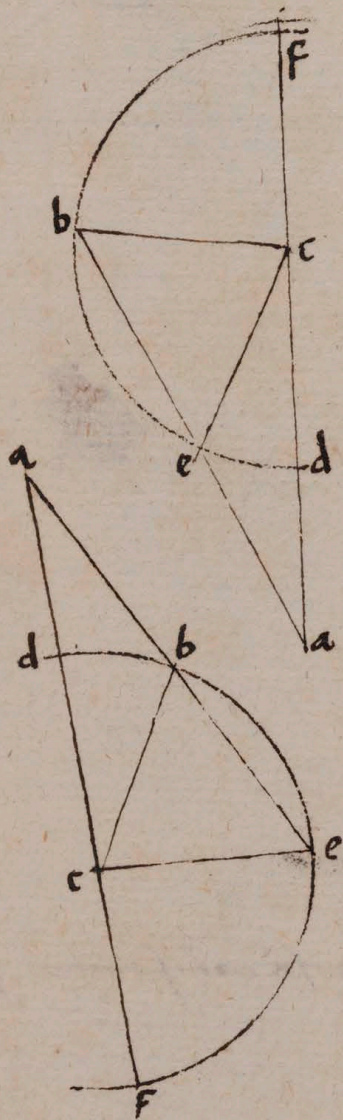
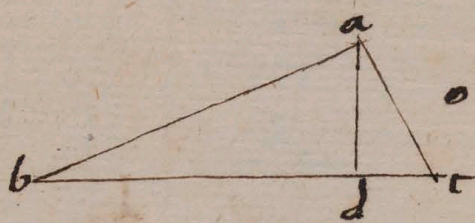
diuinites circuli per canonē. Et eadē ratione, quā a b datur
longitudine dantur a d et b d similiter. Datur etiam c d
quā b c et b d se invicem excedunt. Igitur et in triangulo
rectangulo a d c datis lateribus a d et c d datur latus quæsitum
a c et angulus a c d p prædente demonstrationē. Quod si non
b c sed a c latus datum subtendens angulū b datum fuerit —

Aliter aliter enervat si b angulus acutus fuerit obtusus. quomā
ex a signo in b c extensam rectā lineā ppendiculi a d
efficit triangulum orthogonū a b d datorū angulorū. Nam
a b d angulus exterior ipi a b c datur et d rectus: dantur
ergo b d et a d in partibus quibus a b fuerit c c et quomā
b a et b c ratione habent invicem datam: datur ergo et a b ea-
rūndē partū quibus b d ac tota c b d. Idcirco et in triangulo
rectangulo a d c cum data sint duo latera a d et c d datur
etiā a c q̄situm et angulus. b a c cum reliquo a c b q̄ quæbant.
Sit iam alterutrum datorū laterū subtendens angulū b datum
quod sit a c cum a b: datur ergo p canonē ac in partibus
quibus est diuinites circuli circumscriptis triangulum
a b c partē c c et pro ratione data ipsius a c ad a b datur in
similibus partibus a b atq; p Canonē qui sub a c b angulus
cum reliquo b a c angulo: p quē etiā c b subtensa datur.
qua ratione data dantur quomodolibet magnitudinis.

Datis omnibus trianguli lateribus dantur anguli

De isopleuro notus est q̄ ut induitur: quod singuli eius
anguli trivente obtinent duorū restorū. In isosceles quoq;
p̄cipuum est. Nam equalia latera ad totū sunt: sunt
etiam diametri ad subtendentes circumscriptas: quoniam
angulus equalibus comprehensus lateribus ex quoniam
quatuor circa centū ccc̄x sunt quatuor rectis equalēs: deinde
ceteri anguli qui ad basim etiam dantur e duobus rectis tamq;
dimidia. Sup̄ est ergo m̄ et in scalenis triangulis id de-
monstrari: quod similiter in orthogoniis partiemur. Sit ergo
triangulum scalenū datorū laterū a b et ad latus quod
longissimū fuerit utputa b c descendat ppendicularis a d
Admonet autē nos xiiij^{ta} secūdi Eulidis: quod a b quod
acutum subtendit angulū minus sit potestate ceteris duob;
lateribus: in eo quod sit sub b c et c d bis. Nam acutum
angulū c esse oportet: enervet aliq; et a b longissimū
esse latus contra hypothesin: Quod et xvij^{ta} primū Eulidis
et duabus sequentiū licet adnectere: Dantur ergo b d et





d c et erunt orthogonia a b d et a d c datoru lateru et angulorum
ut iam sepius est repetitum: quibus etiam constant anguli tria-
guli a b c quæsiti

Aliter

Idem commodius forsitan perultima Terty Eulidis nobis exhibebit
o brevis p brevis latus quod sit b c facto c centro intervallo autem
b c describerimus circulum: qui ambo latera q sup sunt vel
alterum eorum secabit. Secet modo utruq: a b m e signo et
a c in d porrecta etia linea a d c in f signu ad complenda
diametru d c f. His ita pstructis manifestu est ex illo
Eulideo pcepto. Quoma quod sub f a d aequale est ei quod
sub b a e: cum sit utrumq: aequale quadrato linee quæ ex a
circulum contingit. Sed tota a f data est cum sit oia ipm
secta data: nempe c f c d aequalia ipi b c quæ sit ex
centro ad circumcurrente: et a d qua c a ipam c d excedit
Quapp et quod sub b a e datum est et ipa a e longitudine
cum reliqua b e subtendente circumferentia b c. Compara
e c habebimus triangulu b c e isople isosceles datoru lateru
datur ergo angulus e b c. Hinc et in triangulo a b c reliqui
anguli c et a p pcedentia cognoscuntur. Non seret aut
circulus ipm a b ut in sequenti figura: ubi a b in curvam
circumferentiam cadit: erit nihilo minus b c data et in tria-
gulo b c e isoscele angulus e b c datus: et exterior qui sub a b c
ac eode prius argumeto demonstrationis datur quo prius
dantur anguli reliqui. Et hæc de triangulis rectilineis data
sufficiant: in quibus magis pars geodesie consistit. Deinde
ad sphaera convertamus

De triangulis sphaericis Ca iij

Triangulum sphaericum hoc loco accipimus eum: qui tria max-
imorum circuloru circumferentijs in superficie sphaera continet
Angulorum vero differentia et magnitudinē, penes circumfere-
rentia maximi circuli: qui in puncto sectionis tamq polo d-
scribitur: quamq circumferentia circulor quadrates anguli
comprehendentes interceptant. Nam qualis est circumse-
rentia sit intercepta ad totam circumcurrente: talis est an-
gulus sectionis ad iij rectos: quos diximus cccx partes
equales continere.

a. Si fuerit tres circumferentia maximoru circulor sphaera:
quar duæ qlibet simul mte tertia fuerit longiores: ex his
ex his triangulum componi posse sphaericum psumum est
Nam quod hic d circumferentijs proponitæ, viderimus
xxij pp/

libri Euclidis pceptum demonstrat de angulis: cum sit eadem ratio angulorum et circumferentiarum: et circuli maximi sint qui p centrum sphaerae patet, quod tres illi semicirculi circumferentiae sectoribus quorum sunt circumferentiae, apt centrum sphaerae angulum constituent solidum. Manifestum est ergo quod proponitur.

Quamlibet circumferentia trianguli hemicycho minorum esse oportet

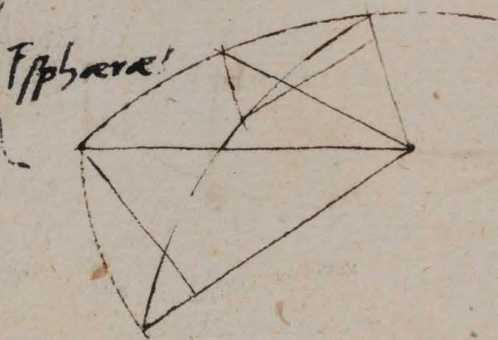
Hemicychu enim nullum angulum circa centrum efficit: sed linea rectam procumbit, at reliqui duo anguli quorum sunt circumferentiae: solidum in centro concludere nequeunt proinde neque triangulum sphaericum. Et hanc fuisse causam arbitror. Cur ptolemaeus in huiusmodi generis triangulorum explanatione posuerit circa figura sectoris sphaerici protestetur, ne assumptae circumferentiae semicirculo maiores essent.

II

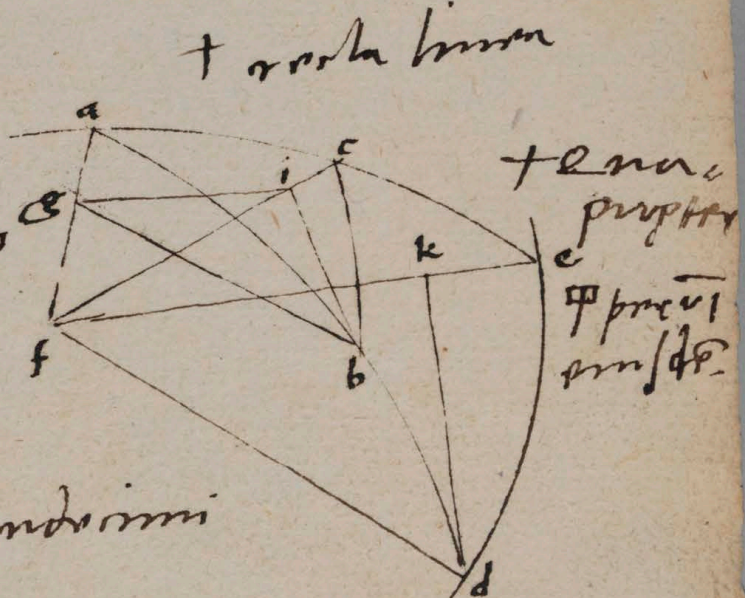
In triangulis sphaericis rectum habentibus angulum: subtendens duplum lateris: quod recto opponitur angulo, ad subtensam duplo alterius rectum angulum comprehendentem, est, sicut dimetiens sphaerae, ad eam, quae duplum anguli sub reliquo et primo lateribus comprehensum in maximo sphaerae circulo subtendit.

III

Esto namque triangulum sphaericum abc cuius c angulus rectus existat. Duo quod subtensa dupli ab ad subtensam dupli bc est sicut dimetiens sphaerae, ad eam quae in maximo circulo duplum anguli bac subtendit. facto in a polo describatur circumferentia maximi circuli de et compleantur quadrantes circuli abd et ace. Et ex centroff agantur communes circulorum sectiones: fa ipsum abd et ace. fae ipsum aut ace et de sit fe atq; fd ipsum abd et de. Insup et fc circulorum ac et bc. Deinde ad angulos rectos agantur bg ipsi fa: bi ipsi fc et dk ipsi fe et conuertatur g i.



Quoniam igitur si circulus circuli p polos seriat, ad angulos rectos ipsum seriat: erit angulus, qui sub aed comprehenditur, rectus et acb p hypothesein: et ambo utrimque planum aef edf et bcf rectum ad ipsum aef. Quapp si ex k signo ipsi f h e communi sermeto ad rectos angulos in subiecto plano excitaretur: comprehenderet quoque cum kd angulum rectum p rectorum adiutorum planorum diffinitione, ~~tae rectae lineae: quae ad subiectum planum recta esset etiam kd ad aef recta est.~~ At eade ratione bi ad idem planum erigatur: et idcirco adiutrice sunt dk et bi p

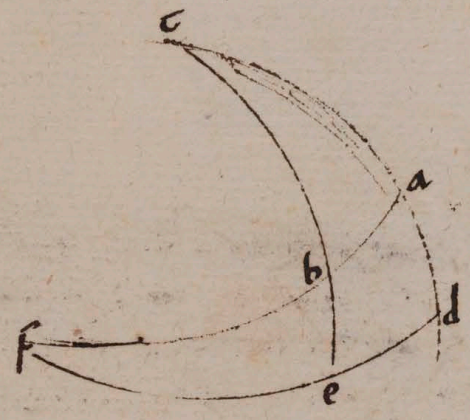


Verum etia gb ad fd: eo quod fgb et gfd anguli sint recti. Erit p decima Undecima elementorum Euclidis angulus fdk ipsi gbi aequalis. At qui sub f h d rectus est et g ib p diffinitione erectae lineae. Similiter igitur triangulorum proportionalia sunt

* per quartam Undecimi Euclidis

ipsa

IIII



TD

P recti

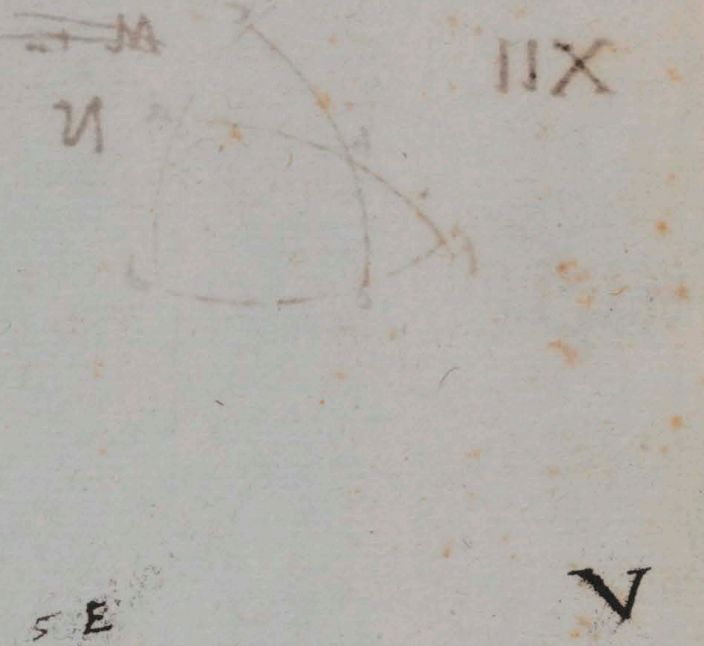
latera: et ut df ad bg sic dk ad bi . At bi est dimidia subtendens
dupla ab circumferentiam, quoniam ad angulum rectum est ad eam
quae ex centro af : et eadem ratione bg dimidia subtendens dupli
latus bc et dk semissis subtendens dupla de sine anguli dupli
a atq; df dimidia diametri sphaerae. Patet igitur, qd subtensa
dupli ipsius ab ad subtensam dupli bc est sicut dimetres ad eam
quae dupli anguli a sine intercepta circumferentia dk subter
quod demonstrasse fuerit oportum.

In quocumq; triangulo rectum angulum habere: alius insup an
gulus fuerit datus, cum quolibet latere, reliquis etia angulus
cum reliqs lateribus dabitur. Sit em triangulu abc habens
angulum a rectum et cum ipso etia alterutru utputa b datu
De latere vero dato trifaria ponimus divisione. Aut em fuerit
qui datus adiacet angulis: ut ab : aut recto tantu ut ac : aut
qui oppositur recto ut bc . Sit ergo primu ab latus datum
et facto p polo, describatur circumferentia maximi circuli de
et completis quadrantibus cad et cbe producatu ab et de donec
se invicem secant in f signo. Erit ergo vniuersim in f polus ipsius
 c a d eo quod circa a et d sunt anguli: et quoniam si in sphaera
maximus orbis orbe aliquo ad rectos fecerit angulos maximi
orbes ad rectos sese invicem secuerit angulos: bisectia et p polos se
invicem secat. Sunt ergo et abf et def quadrates circulo. Cumq;
data sit ab : datur et reliqua quadrantis bf : et angulus ebf
ad vertice ipsi abc dato equalis: sed p precedente demonstratione
subtensa dupli bf ad subtendens dupli ef est sicut dimetres
sphaere ad subtendens dupli anguli ebf : sed tres earum
datae sunt: dimetres sphaere: dupla bf atq; anguli dupli
 ebf sine semissis ipsorum: datur ergo p 7^o 6^o secuti Euliodis
etia dimidia subtendens dupla ef p canone ipsa ef circun
ferentia: et reliqua quadratis de sine angulus c quaesitus.
Eodem modo ac vniuersim sunt subtensae dupliu de ad ab et cbe
ad cb sed tres iam datae sunt de : ab : et cbe quadrantis circuli
datur ergo et quarta subtendens dupli cb et ipm latus cb qstus
Et quoniam subtensae dupliu sunt ipsorum cb ad ca : ut bf ad
 ef : quoniam utrovmq; sunt rationes sicuti dimetrentis sphaerae
ad subtensam duplo cb a angulo: et quae omi eadem sunt
rationes sibi invicem sunt eadem. Tribus ia igitur datis
 bf : ef et cb datur quarta ca et ipm ca tertiu latus tria
guli abc . Sit iam ac latus assumptu in datis proposituq;
sit inuenire ab et bc latera cum reliquo angulo c . habebit
vniuersim pmutatim subtensa dupli ca ad subtensam dupli
 cb eandem ratione qua subtendens dupliu abc angulum
ad dimetrentem: quibus cb latus datur et reliqua ad et

b c ex quadamvis circulo. Ita rursus habebimus: ut ad ad be
fit abf ad bf ut subtensam dupli ad ad subtensam dupli be
fit subtensam dupli abf et est dimetres ad subtensam dupli bf
datur ergo bf circumferentia: quodq; supest ab latus: Simili
rationatione ut in precedentibus: ex subtendentibus dupla
ab: b c. ab et fbe datur subtensa dupli de sine angulus c reliquis
Porro si bc fuerit in assumpto: dabitur rursus ut antea ac
et reliqua ad et be: quibus p subtensas rectas lineas et dia
metro ut sope dictum datur bf circumferentia et reliquum
ab latus: ac subint iuxta pcedens Theorema p bc: ab et
c be datas proditur ed circumferentia angulus videlicet
c reliquis que qrebarms. Sinq; rursus in triangulo a b c
duobus angulis a et b datis: quoru a rectus existit cum
aliquo trimm Lateru: datus est angulus tertius cum reliqs
duobus Lateribus qd erat demonstrandu

Trianguli datoru angulor: quorum aliqs rectus fuerit, dantur
Latera. Manente adhuc pcedente figura: ubi pp angulu c datu
datur de circumferentia et reliqua ef ex quadrante circuli.
Et quoma b e f est angulus rectus: eo quod b e descendit a polo
ipso d e f: et qui sub e b f angulus est ad vertice dato. Trian
gulum igitur b e f rectum e angulum habens: et insup b datu
cum latere ef datorum est anguloru et lateru p Theorema
pcedens. Datur ergo bf et reliqua ex quadrante ab: ac itidem
in triangulo a b c reliqua latera ac et bc dari p pcedentia
demonstratur

Omne triangulu cuius duo latera fuerit data cum aliquo angulo
datorum efficitur angulorum et Laterum. Est triangulo abc
cuius angulus a sit datus: cum binis lateribus: que vel comprehendit
datum angulum vel no comprehendit. Sint ergo primu comprehen
dentes ipm ab et ac data latera. et facto m c polo, describatur cir
circferentia maximi circuli d e f et compleatur quadrates cad et
cbe atq; a b productum secet de in f signo. Ita quoq; i triangulo
a d f datur a d latus reliquu quadratus ex ac: angulus etia bad
ex cab ad duos rectos: nam eadem est ratio angulor atq; dimisio
que rectaru linearu ac planoru sectione contingunt: et d angulus
est rectus. Igitur p tertium huius erit ipm triangulu a d f datorum
angulorum et lateru. Ac rursus trianguli b e f inuentus est angulus
f, et e rectus p polu sectione, latus quoq; b f, quo tota abf excedit
ab. Erit ergo p idem Theorema et b e f triangulu datoru an
gulorum et laterum. Unde ex b e datur bc reliquu quadrantis et
latus qsitum: et ex ef reliquu totius d e f quod d e, et est angulus
c atq; per angulum q sub e b f q qui aduertur abc quesitus.
Quod si loco a b assumatur c b: quod dato opponitur angulo, ide
eueniet. Dantur em reliqua quadrantis ad et b e, atque eodem



M

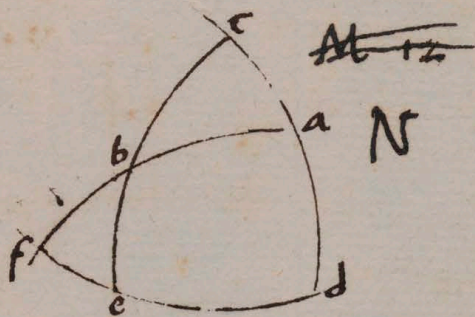
Nam si latera data fuerit equalia
erit qui ad basim anguli equalis.
et deducta a vertice ad basim cir
cumferentia angulus rectus, facile
parabitur quæ sita. p recta revol
la

Sim
la
in
ut

XI

ut pcedens ex
ante fuerit
tera data
equalia
in ?

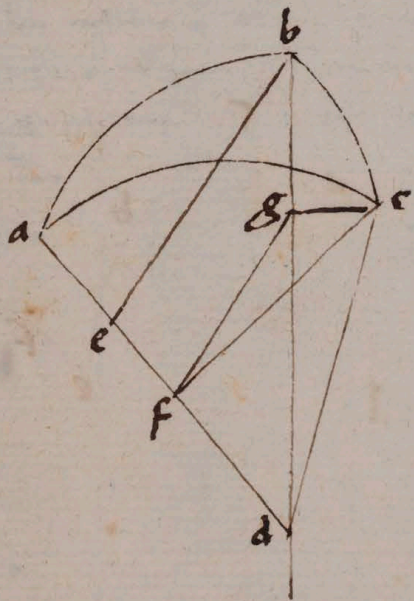
12



argumento duo triangula ad f et b et b et f datorum angulorum et
laterum: ut prius. Ex quibus triangulum abc propositum, datorum
fuit laterum et angulorum: quod intendebatur.

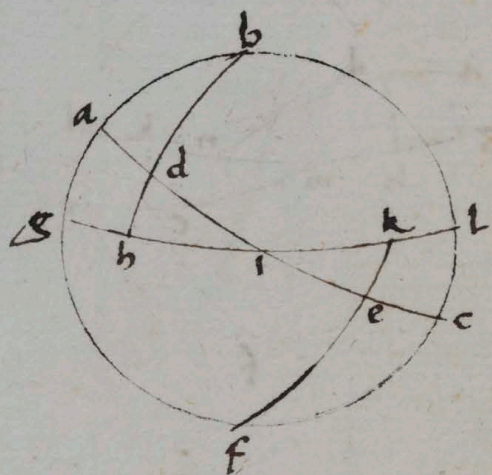
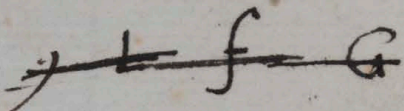
Adhuc autem si duo anguli utrumque dati fuerint cum aliquo latere
eadem eveniet. Manente enim praestratione figurae prioris, sint
trianguli abc duo anguli ac et ba dati cum latere a et quod
utrique adiacet angulo. Porro si alter angulorum datorum rectus
fuerit, poterat caetera omnia per quartum praecedens rationando
consequi. Hoc autem differre volumus, quo rectus sint rectus
Erit igitur ad reliqua quadrantis ex a et d et qui sub ba d
angulus e duobus rectis a ba atque d rectus. Igitur trianguli
 af et d per quantum huius dantur anguli cum lateribus. At per c
angulum datum datur d et circumposita et reliqua ef atque bef
rectus, et f angulus communis utrique triangulo. dantur itidem
per quantum huius be et f et b quibus caetera constabunt latera
 ab et bc quae sita. Caeterum si alter angulorum datorum lateri dato
oppositus fuerit: ut puta si abc angulus datur loco eius qui sub
 ac et b remanentibus caeteris: constabit eadem ac priori demonstra-
tione totum adf triangulum datis angulis et lateri lateribus: ac
particulare bef triangulum similiter: quoniam per angulum f
utrique communem: et ebf qui ad verticem est dato: et e rectum
consta etiam latera eius dari in praecedentibus demonstrat: e quibus
tandem sequitur eadem: quae diximus: sint enim haec omnia mutuo
semper nexu colligata: atque perpetuo uti forma globi decet.

15
~~Trianguli demum datis omnibus lateribus dantur anguli. Sint~~
~~utiq; trianguli in superficie sphaerae abe omnia latera data: cum~~
~~omnes quoq; angulos inveniri. Assumpto em d centro sphaerae~~
~~agantur ad b d et c d communes illorum circulorum sectiones~~
~~Et ipsi a d ad angulos rectos exeantur b e et c f. Insuper et~~
~~f g ad b e et coniungatur c g. His ita p'stuctis manifestu~~
~~est: quod e b sit semissis duple a b circumferentiae in partibus~~
~~quibus b d ponitur c. Similiter et f c dimidia est subtendens~~
~~duplam ac circumferentiam, datur ergo et ipsa c f in homo-~~
~~logis partibus c quibus est c d aequalis ipsi b d. Triangula~~
~~vero b e d et g f d aequalium angulorum sunt: quoniam f d g~~
~~communis est datus utriusq; p a b circumferentiam, et quia~~
~~e et f utriusq; sunt recti. Sunt igitur proportionalia lateru~~
~~et b d ad d e sicut d g ad d b e sicut d g ad d f g ut d e ad b e~~
~~sic d f ad f g, sed dantur etia e d et d f in eisdem partibus:~~
~~quibus est b d sicut c d c propter angulos reliquos e b g et~~
~~f c d datos: et quod sub e d et f g aequale est ei quod sub d f~~
~~et e b datur ergo et f g in homologis partibus: quibus datur~~
~~c f idcirco et reliquum scilicet latus d g datur. Cum igitur in~~
~~triangulo d c g duo latera d g et d c data sint cum angulo~~



edg pp bc circumferentiam data: et tertium latus eg p quantum
triangulorum planorum dabitur: quo fit: ut etiam trianguli egf datorum
iam laterum detur angulus efg per ultimum planorum: et est angulus
sectionis ipsorum a b c circulorum: quo consequuto: reliquus angulus p
p sextum huius inuenietur.

Si in eadem sphaera bina triangula rectum angulum, ac insuper
aliud aequale habuerint alterum alteri: unumque latus unum lateri
aequale: siue quod aequalibus adiacet angulus siue quod alterutro
aequalium angulorum oppositur: reliqua quoque latera reliquis late-
ribus aequalia alteri alteri: ac reliqua angulum angulo reliquum
reliquo aequale habebunt. Sit hemisphaerum abc in quo susci-
piantur bina triangula abd et cef quorum anguli a et c sit
recti, et praeterea angulus adb aequalis ipsi cfe: unumque latus unum
lateri, et primum, quod aequalibus ipso adiacet angulus, hoc est
ad ipsi ce. Alio latus quoque ab lateri cf et bd ipsi ef, ac reliquum
angulum abd reliquo cfe esse aequale. Sumptis enim in b et f
polis, describantur maximorum circulorum quadrantes ghi et ikl
compleanturque adi et cei: quos se invicem secare necesse est in
polo hemisphaerii qui sit in i signo: eo quod anguli circa a et c
sint recti: atque quod ghi et cei ipso polis ipsius abc circuli sunt
descripti. Quoniam igitur adi et cei assumuntur latera aequalia:
erunt igitur reliquae di et ei k aequales circumferentiae: et an-
guli idh et eki: sunt enim ad vertutem positi assumptorum aequalium
et qui circa b et k sunt recti: et quae unum sunt eadem rationes
inter se sunt eadem: erit par ratio subtensa dupli id ad subtensam
dupli hi atque subtensa dupli ei ad subtensam dupli i k: cum
sit utraque p tertium praecedens sicuti dimetientis sphaerae ad subten-
dentem duplum angulum idh siue aequale dupli qui sub iek. Et
p xij quatuor elementorum Euclidis, cum sit subtendens duplam
di circumferentiam aequalis ei, quae dupla i e subtendit, erunt
quoque duplibus subtensae i k et hi aequales, et quae admodum
in circulis aequalibus, aequales rectae lineae circumferentia auferunt
aequales et partes eodem modo multiplicum in eadem sunt ratione, erunt
ipsae simplices ih et ik circumferentiae aequales: ac reliquae quadra-
ntum gh et kl: quibus constat anguli b et c aequales. Quia
eadem quoque ratio est subtensa dupli ad subtensam dupli
bd: atque subtensa dupli ce ad subtensam dupli bd: quae sub-
tensa dupli ec ad subtensam dupli ef. Utraque enim est: ut
subtendens dupla hg siue aequale ipsi kl ad subtensam
dupli bdb, hoc est dimetientis p tertium theorema conversum
et ad est aequalis ipsi ce. Ergo p xij quatuor elementorum Euclidis:
bd aequalis est ipsi ef p subtensas ipsorum duplibus rectis
lineis. Eodem modo p bd et cf aequales demonstrabimus.



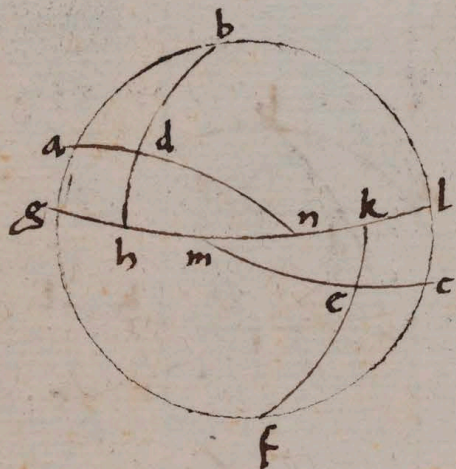
VII

H

G

IV

f adiacet
f æquale



VIII

I

H

f trium

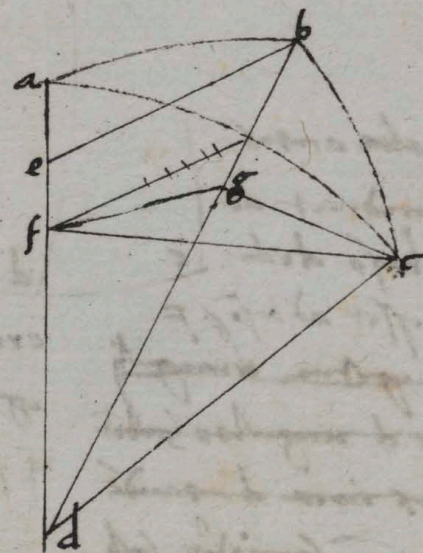
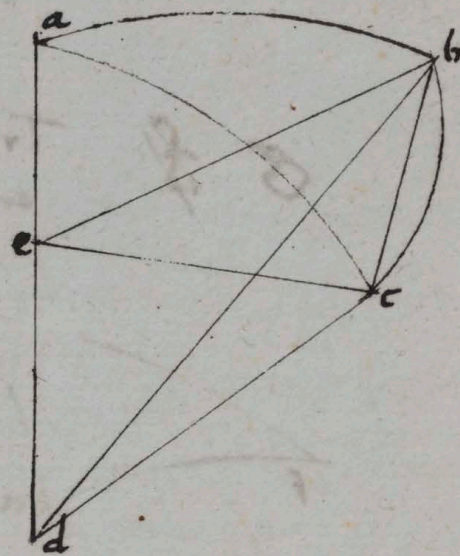
religua latera et angulos æquales. At rursum si a b et c f assumantur æqualia latera eadem sequentur penes rationem identitatem.

Item quoque si non fuerit angulus rectus, dummodo latus quod æqualibus adiacet angulis alterum alteri æquale fuerit, inde demonstrabitur. Quomodo si binorum triangulorum a b d et c e f duo anguli b et d utrumque fuerint æquales, duobus angulis e et f alter alteri: Latus quoque b d quod æqualibus angulis lateri e f f. Duo rursus æqualia et æquangula esse ipsa triangula.

Susceptis em demo polis in b et f describantur maximorum. circulorum circumferentiæ g h et k l. Et productæ ad et g h se ferent in n: atq; ec et l k sunt productæ in m. Quomodo igitur bina triangula h d n et e k m angulos h d n et k e m habet æquales, qui sunt ad verticem assumptis æqualibus et qui circa h et k sunt recti p polos sectione: latera etiam d h et e k æqualia: Aequangula sunt ergo ipsa triangula et æqualia p præcedentem demonstrationem. At rursus quia g h et k l æquales sunt circumferentiæ p angulos b et f positos æquales, tota ergo g h ut tota m k l æqualis p axioma additionis æqualium. Sunt igitur et huc bina triangula a g n et m c l habentia unum latus g n æquale uni m l: angulum quoque ang æquale em l atq; g et l rectos. erunt ob id ipsa quoque triangula æqualia laterum et angulorum. Cum igitur æqualia ab æqualibus sublata fuerint relinquuntur æqualia a d ipsi c e et b ipsi e f atq; b d angulus reliquo ec f angulo. Quod erat demonstrandum. Hæc aut demonstratio ab altera parte non progreditur: si videlicet, latera assumantur æqualia: quæ alterutro æqualium angulorum opposita fuerint: quomodo a d n et g h n: m e c et k l non sunt quadrantes circulorum: angulus a et c non existentibus rectis, sed possunt maiores et minores esse ille circumferentiæ.

Adhuc aut si bina triagula duo latera, duobus lateribus æqualia habuerint alterum alteri: et æquum angulo æquale: siue quæ latera æqualia comprehendunt: siue q ad basim fuerit: basim quoque b a si ac reliquos angulos reliquis habebunt æquales. Ut in prædenti figura. sit latus a b æquale lateri c f et a d ipsi c e. At primus angulus a æqualibus comprehensus lateribus angulo c: Duo, basim quoque b d basi e f. et angulum b ipsi f. et reliquum b d a reliquo c e f esse æqualia habebimus em bina triangula a g n et c l m quorum anguli g et l sunt recti: atq; g a n æquale ipsi m c l qui reliq sunt æqualia b a d et e c f æquangula igitur sunt p æqualia latera ipsa triagula. quapp ex æqualibus a d et c e reliquum etia d n et m e: et angulus d n h æqualia. sed ita patuit.

Trianguli demum datis omnibus lateribus dantur anguli.
 Sicut trianguli abc omnia latera data, aut omnes quoque
 angulos inveniri. Aut enim triangulum ipsum latera habebit ae-
 qualia, vel minime. Sint ergo primum aequalia ab, ac .
 Manifestum est, quod etiam semisses subtendentium ipsorum
 dupla ipsorum aequaliter erunt. Sint ipsae be, ce , quae se invicem
 secabunt in e signo, per aequalem earum distantiam a centro sphaerae
 quae est in sectione circulorum communium de , quod patet per iiiij
 diffinitionem tertij Euclidis et eius conversionem, sed per tertiam
 eiusdem libri propo. deb angulus rectus est in abd plano,
 et dec similiter similiter in plano acd . Igitur bec est
 angulus inclinationis ipsorum planorum per iiij diffinitionem.
 Unde cum Euct., quae hoc modo invenimus. Cum enim sub-
 tensa fuerit recta linea bc , habebimus triangulum recti-
 lineum bec datorum laterum per datas. Illorum circumferentias.
 Exeat per ultimum fuit etiam datorum angulorum, et angulum
 bec habebimus quod situm ^{be, ce} aequaliter bac sphaerico, et reli-
 quos per praecedentia. Quod si scaleno fuerit triangulus
 ut in secunda figura, manifestum est quod rectarum
 sub ipsis semisses l. duplis semisses linearum minime
 se tangent. Quoniam si ac circumferentia maior fuerit
 ipsa ab , sub ipsa ac duplicata semisses quae sit cf
 cadet inferius, sin minor, superior erit. prout
 accidit tales lineas propinquas remotioresque fieri
 a centro per xv tertij Euclidis, tunc autem ipsi be
 parallellus agatur fg , quae sitet ipsam ad in
 g signo bd commune arcuorum sectione in g signo
 et connotatur cg . Manifestum est igitur quod efg
 angulus est rectus, nempe aequalis ipsi ab , atque
 efc dimidia subtenso existente cf dupli ipsius
 ac , etiam rectus. Erit igitur efg angulus
 sectionis ipsorum ab, ac arcuorum, quae idcirco etiam
 assequimur, nam df ad fg est sicut de ad
 eb , similes enim sunt dfg et deb trianguli. At
 in eadem ratione est etiam dg ad db , dabitur etiam
 ipsa dg in partibus quibus est dc 100000. Quoniam etiam



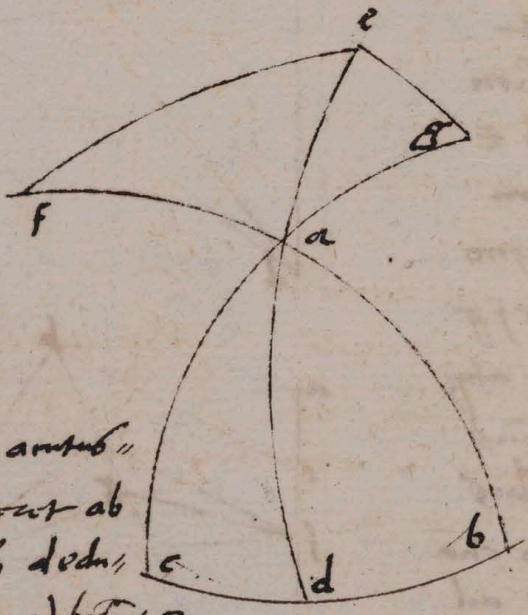
+ Datur igitur f, g in istis partibus.
 quod etiam f, c data est.

qui sub $g d e$ angulus datus est $p b c$ circumferentia
 ergo p secunda planorum, datur $g c$ latus in eisdem
 partibus quibus reliqua latera trianguli $g f c$ plani.
 igitur p ultima planorum habebimus $g f c$ angulum,
 hoc est $b a c$ sphaericum quod situm, ac deinde reliquos
 p eundem sphaericorum proprios: ~~Hec ab~~
~~de triangulis attigisse nobis sufficiat ad propositum~~
~~nam unde digresse sumus festinabimus.~~
 Et ~~h~~ h ec quoque de triangulis sphaericis breviori modo
 ac simpliciori ratione a nobis ^{repleta} ~~exposita~~ sunt. Quae ptolemaeus alij
 p rationum multiplicem compositionem prosecutus est, habet
 ante nos in hac arte solam. Verum etiam in Cosmographia
 circa explicandas locorum distantias atque situs infinitas
 utilitates.

p et divisione sit

$\& \&$

Trianguli datus omnibus angulis, etiam nullo recto, datur
 omnia latera. Esto triangulum $a b c$ cuius omnes latera



data sit anguli sint dati nullus autem eorum
 rectus. Alio omnia quoque latera eius dati. Ab
 aliquo enim angulorum tot a descendat p polos
 ipsius $b c$ qui perpendicula faciat circumferentia
 $a d$ quae secabit ipsam $b c$ in ad angulos rectos
 Aut igitur ipsa $a d$ cadet in triangulum
~~ad extra ipsa~~ ~~quod auctoret nisi aliter an-~~
~~gulozumi b vel c~~ ^{ad basin} ~~obtusus esset~~ ~~si cadat ergo fiet~~
~~praeiuncti inter se~~ ~~et completi~~ ^{quadrang}
 $b a f$, $c a g$ et $d a e$ factis polos in
 $b c$ describantur circumferentiae $e f$, $e g$

f et alia autem
 quod si acciderit ab
 ipso obtuso deducit
 tendens offit ad basin f

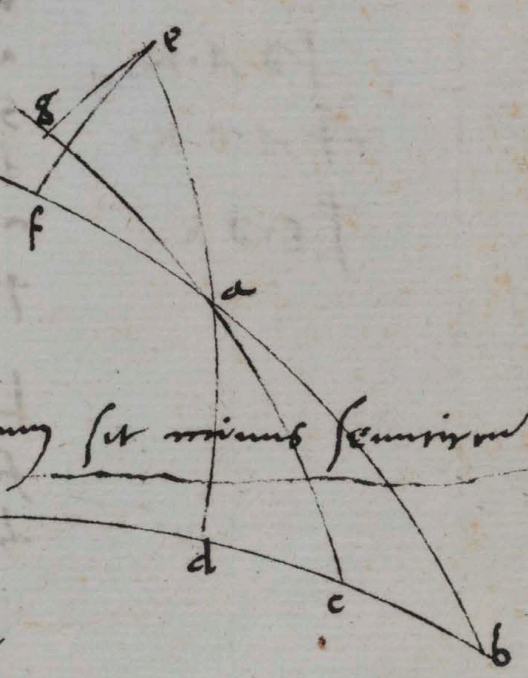
Quoniam igitur trianguli
 $a b d$ et $a c d$ angulos habent
 utrumque rectos circa d eandem
 habebunt rationem semiffis sub
~~ab ad dimidia sub a d~~ ~~quia qd arcus ppolari ad dimidia qd sub duplo a d~~

erunt igitur et circa $f g$ anguli recti. Triangulorum
 igitur rectum angulum habentium erit ratio $a e$ dimidia
 quae sub duplo $a e$ ad dimidia sub duplo $e f$, quae dimidia
 ad dimidia sub $a d$.

diametri sphaerae ad dimidia subtendentis dupli anguli e a f
 Similiter in triangulo a e g, angulum rectum habente g
 semissis q sub duplo a e, ad semisse sub duplo e g eandem
 habebit rationem, quia dimidia diametri sphaerae ad dimidia q
 dupli anguli e a g subtendit, per aequa igitur rationem
 dimidia sub duplo e f ad dimidia sub duplo e g rationem
 habebit, q semissis sub duplo angulo e a f ad semisse
 sub duplo anguli e a g, f habebimus ergo rationem angu-
 lorum e a f et e a g, hoc est b a g, ad e a d, qui illis
 p datos ad verticem sunt f Totus autem b a c datus est, per
 praedictum igitur theorema etiam b a d et e a d anguli
 dabuntur, Demum p quintu, latera a b, b e, a c, e d
 totumq b c assequemur. ~~Quia si extra triangulum~~
~~reducatur ad, ut in sequenti figura idem procedat~~
~~argumentum~~

quae

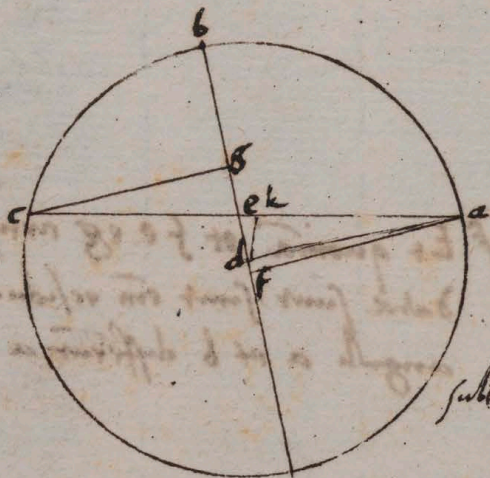
Et quoniam f e e g circumferentia
 data sunt, sunt em residua quibus
 anguli a et b differunt a rectis.



XIII

Si data circumferentia ~~semicirculi~~ ^{circuli} ut utrumq segmentorum sit minus semicirculo f
 scietur f et ratio dimidia subtendentis dupli unius
 segmenti ad dimidia subtendentis dupli alterius data
 fuerit, dabuntur etiam ipsorum segmentorum circumferentiae.
 Sit enim circumferentia ~~semicirculi~~ ^{circuli} circa a b c circa d centrum, quae utrumq scietur in b
 signo f fuerit aut ratio dimidia sub duplo a b ad dimidia
 sub duplo b c data, aut etiam a b et b c dari circumferentias
 Subtendatur em a b et a c recta, quae scietur ^{dimittit} ex centro deb
 in e signo, a terminis autem a c perpendiculariter cadat ad ipsam dimittente
 deb q sint a f, e g, quas oportet esse semisses sub duplis a b,
 et b c. Trianguloru igitur a e f, et e g c rectangulorum
 anguli qui ad e vertice sunt aequales, et ipsi propterea tria-
 guli aequianguli ac similes, habent latera proportionalia aequos
 angulos respondentia, Quibus igitur ut a f ad e g sit a e

Et datur ex his tota aet m
eisdem



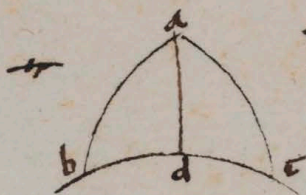
1 D. A. K.
+ A. D. K.
+ E. D. K.

ad e r / Quibus ^{ignitur} minoris a f vel g r data fuerit
habebimus in eisdem a e et e r sed tota a e subtendens a b
circumferentiam datur in partibus, quibus ex centro d e b
in his quoque ~~circumferentia~~ ~~definitum~~ a e et e r daturatur atq
~~circumferentia~~ a f et g r. Quibus denique tamq d m d i s subten
dentibus dupla a b b r habebimus ipas a b b r minorat
circumferentia p ratiore quod ~~est~~ de ~~comprehendit~~
quibus etia ipas a c d m d i a a k et reliqua e k ratiore d a et
modo d k q etia datur in eisdem partibus quibus d b tamq finis
subtenent reliqua figurantur reliqua segmenti ipas a b a semicirculo
trianguli ipas e d k duo latera et k f data sunt et e k f angulus
reliquis datur etia e d k angulus quod ~~est~~ ~~comprehendit~~ sub
angulo f et angulus ipas ~~est~~ datur comprehendens d m d i a a b ratiore
Sed et trianguli duobus lateribus datis et angulo e k d recto, datur
datur reliquis etia e d k hinc totus sub e d a angulus comprehendens
a b comp circumferentia, qua etia reliqua e b constabit
quarum expectabatur demonstratio.

Hac de re obiter de triangulis prout instituto nro
fuerint necessaria modo sufficiant. Quae si latius tractari
debissent singulari opus erat volumine.

anguli q sub d n h æquale esse ei q sub e m k et q circa h k
sunt recti: erunt quoq; bina triangula d h n et e m k æqualium
inveniam angulorum et laterum: e quibus etiā b d relinquitur æqualis
ip̄i e f et g h ip̄i k l quibus sunt b et f anguli æquales: ac reliq;
a d b et f e c æquales. Quod si pro lateribus a d et e c assumat
bases b d et e c æquales æqualibus angulis obiecti: residentibus
cæteris: eodem modo demonstrabitur. quoniam p angulos q a n et
m e l æquales exteriores: et g. c rectos: atq; ex ip̄i e l. habebimus
istidem bina triangula a g n et m e l q̄ prius æqualia inuicem
angulorum et laterum: Illa quoq; particularia d h n et m e k
similiter pp h et k angulos rectos: et d b n. k m e æquales atq;
d h. e k latera æqualia: quæ reliqua sunt quadratum: e quibus
eadem sequuntur: quæ diximus

- d n h



K

IX

Isoceles quoq; in sphaera triangulorum: qui ad basin anguli sunt
sibi inuicem æquales. Esto triangulu a b c: cuius duo latera a b
et a c sunt æqualia: dico etiam quod anguli qui sup basin sunt
a b c et a c b sunt æqualia. Ab a vertice descendat maximus
orbis: qui secet basin ad angulos rectos: hoc est p polos sit que
a d. Cum igitur binorum triangulorum a b d et a d c latera b a
est æquale lateri a c et a d utriq; commune: et anguli q circa
d recti: patet p præcedente demonstratione quod anguli qui
sub a b c et a c b sunt æquales quod erat demonstrandum

Deniq; bina q̄libet triangula æqualia latera habentia alterū
alteri æquales etiā angulos habebunt alterū alteri signati
Quoniam em tria utrobq; circumloz maximoz sectata pyra-
mides constituent: recta fastigia habebit in centro sphaere: bases
aut triangula, q̄ sub rectis lineis circumferentias triangulorum con-
nexoru subtendebunt plana continentur: suntq; illæ pyramides si-
miles et æquales, p diffinitione æqualium similium solidorum
figurarū: ratio aut similitudinis est ut angulos quorūq; modo
suscepti habeat ad invicem æquale alterū alterius. habebit. ergo
angulos ip̄a triangula eq̄les inuicem: Et Et p̄sertim qui genera-
litas diffinit similitudinis figurarū: eas esse voluit: quæruq; simili
habet declinationes, ac in eisdem angulos sibi inuicem æquales
e quibus manifesta esse patet, quod in sphaera triangula quæ
inuicem æqualia sunt similia esse: ut in planis.
~~Hæc obiter de triangulis sphaericis attigisse nobis sufficit, ad
propositum nostrum vult digressi sumus festinationibus~~

L

porisma. Hic sequitur

q̄ que p vertice trianguli
isocelis circumferentia ad rectos
angulos cadit in basin, basin
simul et anguli æqualibus
comprehensum lateribus bifaria
secabit et conuerso: quod constat
p hac et præcedente demonstratione

Un ~~igitur in primo libro~~ tres in summa telluris motus
exposuerimus: quibus polluti sumus apparatus siderum
omnia demonstrare: id deinceps per partes examinando
singula et inquirendo pro posse nostro faciemus. Incipiemus autem
a notissima omni diurni nocturnique temporis revolutione: quam a
Graecis ~~πυξιδμης~~ diximus appellari: quaeque globo terrestri maxime
ac sine medio appropriata suscipimus: quoniam ab ipsa menses:
anni: et alia tempora multis nominibus exurgunt tanquam ab unitate
numerus: ~~et tempus est mensura motus~~. De diurno igitur et
nocturno inaequalitate: de ortu et occasu Solis: partem Zodiaci: et
signorum: quae et id genus ipsam revolutionem consequentibus parua
quaedam dicemus. eo praesertim quod multi de his ab aliis satis
scripserint: quae tamen nostris astipulantur et consentiunt. Reliqua
refert: si quod illi per quietam terram, et mundi vertiginem demo-
strant: hoc nos ex opposito suscipientes ad eandem conueniamus
metam, quoniam in magnitudinibus his quae ad inuicem sunt
ita contingit: ut vixissimum sibi ipsis consentiunt. Nihil tamen
eorum quae necessaria fuerit praetermittimus. Nemo vero
miretur, si adhuc ortum et occasum Solis et stellarum atque
his similia simpliciter notauerimus: sed moueri nos co-
sueti sermone loqui: qui possit recipi ab omnibus: semper
tamen in mente tenentes, quod. Qui terra vehitur, nobis
Sol unaque transit: Stellarumque vires redeunt, utrumque recedunt
De circulis et eorum nominibus Cap. primum

Circulum aequatoriale diximus: maximum parallelorum globi
terram circa polos revolutionis suae rotandae descriptorem
Zodiacum vero per medium signorum circulum: sub quo centrum
ipsius terrae annua revolutione circuit. At quoniam Zodiacus
aequatoriali obliquus existit: pro modo inclinationis axis
terrae ad illum, per quotidiana terrae evolutione binos orbis
utrobique se contingentes describit: tanquam extremos limites obliq-
uitatis suae, quos vocat tropicos. Sol enim in his tropis, hoc est
conversiones facere videtur hiemale videlicet et aestiua. Unde
et enim, qui boreas est solstitialis tropus: brumale alterum qui
ad austrum appellare consueuerunt: prout in summaria terrestri
revolutionis enarratione superius est expositum. Deinde sequitur
directus horizon: quem finitimum vocat latini: definit enim nobis
apparetem mundi partem: ab ea, quae occultatur: ad quam oriri
videntur omnia quae occidunt: centrum habente in superiore terre

poli ad vertice rivi. At quoniam terra ad celi immensitate incom-
parabilis existit: p[er]sertim, quod etiam totum hoc, quod inter solem
et lunam existit, iuxta hypothesim nostram, ad magnitudinem celi
concerni nequit: videtur horizon circulus caelum bifariam secare
tamq[ua]m p[er] mundi centrum: ut a principio demonstravimus. Quatenus
autem obliquus fuerit ad aequinoctiale horizon: contingit et ip[s]e
geminos hinc inde parallelos circulos: boreum quidem semper appa-
rentem: austrum vero semper occultum: ac illum arctum, hunc
antarcticum nominatos a Proclo et Graecis fere: qui pro modo
obliquitatis horisontis: sine elevationis poli aequinoctialis, maiores
minoresque sunt. Sup[er] est meridiana: qui p[er] polos horisontis etiam
p[er] aequinoctialis circuli polos incedit: et idcirco erectus ad utrumq[ue]
circulu[m]: que cum attigerit Sol meridie mediaq[ue] nocte ostendit.
At hi duo circuli centru[m] in superficie terre habentes, finitorem
duco et meridianu[m] sequitur omni[m] motum terre: et utrumq[ue]
visus nostros. Nam oculus ubiq[ue] centru[m] sphaerae om[n]i circum-
quaq[ue] visibulu[m] sibi assumit. Proinde omnes etiam circuli in
terra sumpti: suas in caelo similesq[ue] circulo[rum] imagines referat
ut in Cosmographia et circa terrae dimensiones ab Eratostene et
~~pasidemo ceterisq[ue] aptius demonstratur~~. Et hi quidem sunt
circuli propria norma habentes: cum alij possint in finitio[m] modis
designari.

De obliquitate signiferi et distantia tropicoru[m] et quomodo
capiantur.

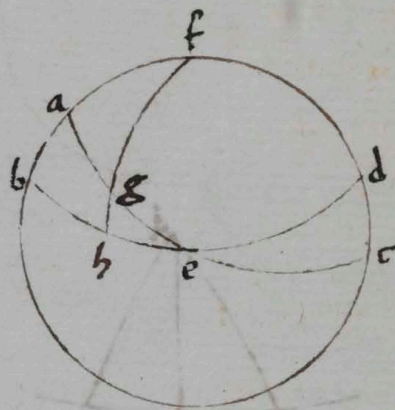
Cap. ii

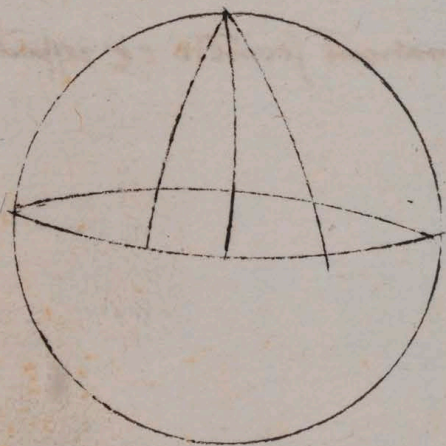
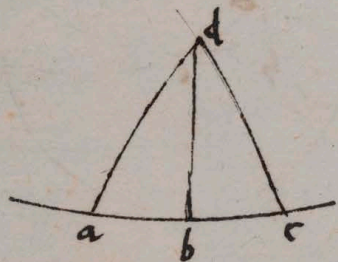
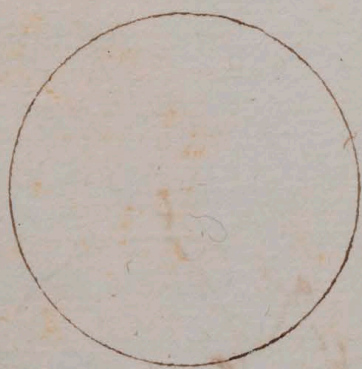
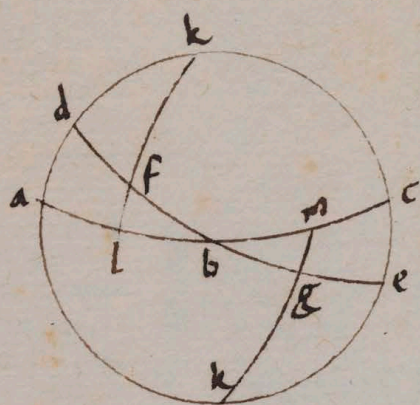
Signifer ergo circulus, cum inter tropico et aequinoctiale obliquus
incedat: necessariu[m] iam existimo: ut ip[s]e tropicoru[m] distantia
ac p[er]inde angulu[m] sectionis aequinoctialis et signiferi circulo[rum]
quantus ip[s]e sit exprimat: id em[en] sensu p[ro]pere necessariu[m] et ar-
tificio instrumentoru[m], in quibus hoc potissimu[m] habetur. Ut p[er]
paretur quadrum lignu[m]: vel magis ex alia solidiori materia
lapide vel metallo: ne forte aeris alteratione inconstans lignu[m]
fallere posset operanti. Sit aute[m] una eius superficies exactissime
coplanata. Habeatq[ue] latitudinē: quae sectionibus admittendis
sufficiat: ut esset cubitoru[m] triu[m] vel quatuor. Nam in uno
angulo[rum] sumpto centro: quadrans circuli pro illius capa-
cite designatur et distinguitur in partes x[iv] aequales: quae
inde subdividuntur in scrupula lx vel quae possint accipere.
Deinde ad centru[m] gnomon affigitur cylindroides optime tor-
natus: et erectus ad illam superficiē parit[er] eminent: quantum
forsan digiti latitudine v[el] minus. Hoc instrumento sit p[ro]p[ri]o
linea meridiana explicare conuenit: in p[er]imetro strato ad
planitie horisontis: et q[ui] diligenter aequato p[er] hydro-
stopu[m] vel chorobaten: ne in aliqua parte dependat. In

hoc em descripto circulo, e centro eius gnomus erigitur: et
 observantes quadoq; ante meridiem ubi umbra extremitas
 circumferente circuli tetigerit: signabimus. Similiter post
 meridiem faciemus: et circumferentia circuli inter duo signa
 ita notata iacente bifaria secabimus. Hoc nempe modo a centro
 p sectionis punctum educta recta linea meridiem nobis et sep-
 tentrionem infallibiliter inducat. Ad hoc ergo tanq; basim
 erigitur planities instrumenti et ad perpendicularum figitur, converso
 ad meridiem centro, a quo descendens linea examinati rectis a-
 ngulis lineae meridiane cognat. Evenit em hoc modo: ut sup-
 fices instrumenti meridiem habeat circuli. Hinc solstitij et
 brumae diebus meridiana solis umbrae sunt observandae, p modum
 illi sine cylindrum e centro cadentes (adhibito quopiam cir-
 subiecta quadrantis circumferentia: quo locus umbrae certius
 teneatur, et adnotabimus q; accuratissime medium umbrae in
 partibus et scrupulis. Etiam si hoc fecerimus, circumferentia quae
 inter duas umbras signata solstitialis et brumalis mueta fuerit
 tropicorum distantia ac tota signiferi obliquitatem nobis ostendet
 cum accepto dimidio, habebimus, quantum ipsi tropici ab aequi-
 noctiali distant: et quantus sit angulus inclinationis aequi-
 noctialis ad eum q; p medium signorum est, circuli fiet manifestum
 Ptolemaeus igitur intervallum hoc, quod inter ita ductos limites
 est boreum et austrum comprehendit partem unam scrupulorum primorum xliij
 secundorum xl quatuor est circulus cccx. prout etiam ante se ab
 ab Hipparcho et Eratosthene reperit observatum, suntq; partes
 xl quatuor totus circulus fuerit xviiij. et ex parte dimidia dif-
 ferentia, quae partem est xxij scrupulorum primorum ly secundorum xx
 convincebat tropicorum ab aequinoctiali circulo distantia quibus
 circulus est part cccx, et angulum sectionis cum signifero. Exi-
 stimavit igitur Ptolemaeus invariabiliter sic se habere: et per-
 mansurum semp. Verum ab eo tpe inveniuntur haec continue
 decreuisse ad nos usq; Repta est em iam a nobis et alijs quibusda
 coetaneis nostris distantia tropicorum partem esse non amplius xlvij
 et scrupulorum primorum lviij fore et angulus sectionis part xxij scrupulorum
 xxix: ut satis iam pateat mobilem esse etiam signiferi obliqua-
 tionem: de qua plura inferius, ubi etiam ostendemus correctura satis
 probabili: minq; maiore fuisse partibus xxij scrupulorum xlvij
 nec unq; minore futura part xxij scrupulorum xxvij

De circumferentijs et angulis secantium sese circulorum, aequi-
 noctialis, signiferi, et meridiam: e quibus est declinatio et asce-
 sio recta, deq; eorum supputatione. Cap. iij
 Quod igitur de finitore dicebamus ab ipso oriri et occidere mundi

partes, hoc apud circulum meridianum celi mediantem ducimus, qui utique
 etiam xxij horarum spatio signiferum cum æquinoctiali transmittit: di-
 vinitus secando eorum a sectione verna vel autumnali circumferentias
 dividunturque vicissim ab illis intercepta circumferentia. Cumque sint
 omnes maximè constitunt triangulum sphericum orthogonum: rectus
 quippe angulus est: quo meridianus æquinoctialis per polos ut defi-
 nitum est, secat; vocant autem circumferentia meridiani sine cuius-
 libet per polos circuli sit intercepta declinatione Zodiaci segmenti. Ea
 vero, quæ ex circulo æquinoctiali consentit ascensione recta, simul
 exempte cum compari sibi Zodiaci circumferentia. Quæ omnia in
 triangulo connexo facile demonstrantur. Sit enim abcd circulus tras-
 iens per polos æquinoctialis simul et Zodiaci, quæ plerique solvunt ap-
 pellant: medietas signiferi aec, medietas æquinoctialis bed sectio
 verna in e signo solstitium in a: bruma in c, assumatur autem f
 polus quotidianæ revolutionis: et ex signifero e g circumferentia partium
 verbi gratia xxx cui sup. inducatur quadrans circuli fgh. Tunc
 manifestum est: quod in triangulo egh datur latus ex partium xxx
 cum angulo egh cum fuerit minimus partium xxij sive xxviij secundum
 maximam declinationem ab quibus eccly sunt quatuor recti: et an-
 gulus ghe rectus est. Igitur per quartam sphaerorum ipm egh tria-
 ngulum datorum erit angulorum et laterum. Nempe demonstratum
 est: quod subtensa duplæ e g ad subtensam duplæ g h est sunt
 subtendentis duplæ age sine dimetuentis sphaere ad subtensam
 duplæ ab, et semisses earum similiter, quod quoniam duplæ age
 semisses est ex centro partium c et quæ sub ab eandem partium
 3822. at ex part 50000 et quoniam si quatuor numeri propor-
 tionales fuerint, quod sub medijs continetur equalis est ei quod sub
 extremis: habebimus semissem subtendentis duplæ g h circumferentia
 partium 1995 et per ipam in canone eandem g h partium xi sive xxix declinationem semeto e g respondant
 Quapp et in triangulo afg dantur latera fg partium 78 sive xxxij
 et fg partium ag eandem 60 tamquam reliqua quadratum et
 angulus fag est rectus; erunt eodem modo subtendentes duplæ
 imum fg. ag. fgh. et bh sine eorum semisses proportionales
 Cum autem ex his tres sint date: dabitur etiam quarta bh partium
 62 sive 6. quæ est ascensio recta a puncto solstitij sine he part-
 27 sive 59 a verno æquinoctio. Similiter ex datis lateribus fg
 partium 78 sive xxxi et a f eandem partium lxviij sive xxx et
 angulo et quadrante circuli habebimus angulum agf
 partium lxix sive xxij s proxime: cui ad vertutem positus hge
 est equalis. Hoc exemplo et in cæteris faciemus. Illud autem
 non oportet ignorare: quod meridianus circulus signiferum per signa i signis
 quibus tropicos contingit ad rectos secat angulos: nam per polos
 ipm tunc secat, ut diximus. Ad puncta vero æquinoctialia





~~ut inferius apparet~~

eo minore recto facit angulum: quo significat a recto declinat
 ut iam quidem partem sit lxxvi & xxxij. Est etiam innotandum
 quod ad aequales signiferi circumferentias: quae ab aequinoctialibus
 tropisque punctis sumuntur: anguli et latera triangulorum sequuntur
 aequalia: quemadmodum si describerimus aequinoctiale circumferentiam
 a b c et signiferum d b e sese in b signo secantes in quo sit aequinoctium
 assumpserimusque aequales circumferentias f b et b g atque p polu motus
 diurni q sit k binos quadrantes circulorum k f l et k m g: erunt
 bina triangula f l b et b m g quorum latera b f et b g sunt
 aequalia: et anguli q ad b vertutur et qui circa l et m recti. Igitur
 p ix sphaerorum aequalia laterum et angulorum. Ita f l et m g
 declinationes aequales et ascensiones rectae l b et b m et reliquis
 angulus f reliquo g. Eodem modo patebit in assumptis a puncto
 tropico aequalibus circumferentiis. Voluti cum ab et b c hincinde
 aequales fuerint a tropico contactu b deductis em ex d aequinocti-
 alis circuli polo quadratibus d a. d b: erunt similiter bina tri-
 angula a b d et d b c quorum bases ab et b c et latera b d utriusque com-
 mune sunt aequalia et anguli q circa b recti: per xi sphaerorum
 demonstrabuntur triangula ipsa aequalia esse laterum et angulorum
 quo manifestum sit: quod prius in signifero quadratis anguli
 tales et circumferentiae oppositae reliquis totius circuli quadratibus
 consentiet. Quorum exemplum canonica descriptione subiiciemus
 in primo quidem ordine ponentur partes signiferi: sequenti loco de-
 clinationes partibus illis respondentes. Tertio loco scrupula quibus
 differunt et excedunt has: quae sunt sub maxima signiferi obliq-
 uitate particulares declinationes: quarum summa est scrupulorum xxij
 simili modo et in angulorum tabella faciemus: sed ascensionum
 rectarum differentia. Verisse est enim ad mutationem obliquitatis
 signiferi omnia mutari quae ipsam sequuntur. Porro in ascensione
 recta p q modica reperitur ipsa differentia: utpote quae decima
 vnius tps parte non excedat: quaeq; in horario spacio centesima
 solummodo et quinquagesima effiat. Tempora siquidem vocant
 prius: circuli aequinoctialis partes: quae signiferi partibus corri-
 untur: quarum utramque circulus est: ut saepe diximus eccly-
 sed pro eorum de distinctione: signiferi partes gradus: aequi-
 noctialis vero tpa plerique nominauerunt: quod et nos decepto
 imitabimur. Cum igitur tantula sit haec differentia:
 quae merito possit tolerari: non piguit et hanc apponere.
~~Haec quidem cum summa signiferi obliquitate quae in apparetur~~
~~videtur: atque praeterea sit exposita fuit.~~ E quibus tum
 etiam in quantis alia signiferi obliquatione eadem patebunt: si pro-
 ratione excessus a minima ad maxima obliquitatem signiferi
 similes partes singulis correspondantur. Ut exempli gratia in ob-
 liquitate

hec de loci no debet
 usq; ad prox. C.

Canon declinationi meridianae

30 dia	Decl natio	Dif fer	
part	par	sc	so
1	0	24	0
2	0	48	1
3	1	12	1
4	1	36	2
5	2	0	2
6	2	23	2
7	2	47	3
8	3	11	3
9	3	35	4
10	3	58	4
11	4	22	4
12	4	45	4
13	5	9	5
14	5	32	5
15	5	55	5
16	6	19	6
17	6	41	6
18	7	4	7
19	7	27	7
20	7	49	8
21	8	12	8
22	8	34	8
23	8	57	9
24	9	19	9
25	9	41	9
26	10	3	10
27	10	25	10
28	10	46	10
29	11	8	10
30	11	29	11

30 dia	Decl natio	Dif fer	
part	p	sc	so
31	11	50	11
32	12	11	12
33	12	32	12
34	12	52	13
35	13	12	13
36	13	32	14
37	13	52	14
38	14	12	14
39	14	31	14
40	14	50	14
41	15	19	15
42	15	37	15
43	15	46	16
44	16	4	16
45	16	22	16
46	16	39	17
47	16	56	17
48	17	13	17
49	17	30	18
50	17	46	18
51	18	1	18
52	18	17	18
53	18	32	19
54	18	47	19
55	19	2	19
56	19	16	19
57	19	30	20
58	19	44	20
59	19	57	20
60	20	10	20

30 dia	Decl natio	Dif fer	
pt	p	sc	so
61	20	23	20
62	20	35	21
63	20	47	21
64	20	58	21
65	21	9	21
66	21	20	22
67	21	30	22
68	21	40	22
69	21	49	22
70	21	58	22
71	22	7	22
72	22	15	23
73	22	23	23
74	22	30	23
75	22	37	23
76	22	44	23
77	22	50	23
78	22	55	23
79	23	1	24
80	23	5	24
81	23	10	24
82	23	13	24
83	23	17	24
84	23	20	24
85	23	22	24
86	23	24	24
87	23	26	24
88	23	27	24
89	23	28	24
90	23	28	24

Canon ascensionum rectorum

30 dia	Tem pora		Dif for
pt	pt	sc	sc
1	0	55	55
2	1	50	50
3	2	45	45
4	3	40	40
5	4	35	35
6	5	30	31
7	6	25	1
8	7	20	1
9	8	15	1
10	9	11	1
11	10	6	1
12	11	0	2
13	11	57	2
14	12	52	2
15	13	48	2
16	14	43	2
17	15	49	2
18	16	34	3
19	17	31	3
20	18	27	3
21	19	23	3
22	20	19	3
23	21	15	3
24	22	10	4
25	23	9	4
26	24	6	4
27	25	3	4
28	26	0	4
29	26	57	4
30	27	54	4

30 dia	Tem pora		Dif for
pt	pt	sc	sc
31	28	54	4
32	29	51	4
33	30	50	4
34	31	46	4
35	32	45	4
36	33	43	5
37	34	41	5
38	35	40	5
39	36	38	5
40	37	37	5
41	38	36	5
42	39	35	5
43	40	34	5
44	41	33	6
45	42	32	6
46	43	31	6
47	44	32	5
48	45	32	5
49	46	32	5
50	47	33	5
51	48	34	5
52	49	35	5
53	50	36	5
54	51	37	5
55	52	38	4
56	53	41	4
57	54	43	4
58	55	45	4
59	56	46	4
60	57	48	4

30 dia	Tem pora		Dif for
pt	pt	sc	sc
61	58	51	4
62	59	54	4
63	60	57	4
64	62	0	4
65	63	3	4
66	64	6	3
67	65	9	3
68	66	13	3
69	67	17	3
70	68	21	3
71	69	25	3
72	70	29	3
73	71	33	3
74	72	38	2
75	73	43	2
76	74	47	2
77	75	52	2
78	76	57	2
79	78	2	2
80	79	7	2
81	80	12	1
82	81	17	1
83	82	22	1
84	83	27	1
85	84	32	1
86	85	38	0
87	86	43	0
88	87	48	0
89	88	54	0
90	90	0	0

Canon anguloru meridianorum.

30 dia	Ang ulus	Dif fer		30 dia	Angu lus	Dif fer		30 dia	Angul	Dif fer	
pt	pt	sc	sc	pt	pt	sc	sc	pt	pt	sc	sc
1	66	32	24	31	69	34	21	61	78	7	12
2	66	33	24	32	69	48	21	62	78	29	12
3	66	34	24	33	70	0	20	63	78	51	11
4	66	35	24	34	70	13	20	64	79	14	11
5	66	37	24	35	70	26	20	65	79	36	11
6	66	39	24	36	70	39	20	66	79	59	10
7	66	42	24	37	70	53	20	67	80	22	10
8	66	44	24	38	71	7	19	68	80	45	10
9	66	47	24	39	71	22	19	69	81	9	9
10	66	51	24	40	71	36	19	70	81	33	9
11	66	55	24	41	71	52	19	71	81	58	8
12	66	59	24	42	72	8	18	72	82	22	8
13	67	4	23	43	72	24	18	73	82	46	7
14	67	10	23	44	72	39	18	74	83	11	7
15	67	15	23	45	72	55	17	75	83	35	6
16	67	21	23	46	73	11	17	76	84	0	6
17	67	27	23	47	73	28	17	77	84	25	6
18	67	34	23	48	73	47	17	78	84	50	5
19	67	41	23	49	74	0	16	79	85	15	5
20	67	49	23	50	74	24	16	80	85	40	4
21	67	56	23	51	74	42	16	81	86	5	4
22	68	4	22	52	75	1	15	82	86	30	3
23	68	13	22	53	75	21	15	83	86	55	3
24	68	22	22	54	75	40	15	84	87	19	3
25	68	32	22	55	76	1	14	85	87	53	2
26	68	41	22	56	76	21	14	86	88	17	2
27	68	51	22	57	76	42	14	87	88	41	1
28	69	2	21	58	77	3	13	88	89	0	1
29	69	13	21	59	77	24	13	89	89	33	0
30	69	24	21	60	77	45	13	90	90	0	0

hiquitate partium xxij sç xxxij si velim cognoscere quanta xxx
 gradibus signiferi ab æquinoctio sumptis declinatio debeatur.
 Inuenio quidē in canone partes xi sç xxx at in differentia sç xi
 quæ in solidum adderetur ~~maxima~~ signiferi obliquitate quæ erit
 ut diximus partium xxij sç liij. At iam ponitur esse partium xxij
 sç xxxij maior inq̃ vi scrupul̃ q̃ sit minima: quæ snt q̃rta
 pars ex xxij sç quibus maxima excedit obliquitas. Similis
 autē rationis partes e scrup̃ xi snt fere iij: quæ cū aduicero
 partibus xi sç xxxij habebō xi - xxxij quibus tū declinatio
 gradus xxx signiferi ab æquinoctio sumpti. Eodē modo et in
 angulis et ascensionibus rectis habebit facere: nisi quod hic
 addi adijtere sēp oportet: illis sēp auferre: ut om̃a pro
 tempore prodeant examinatiores.

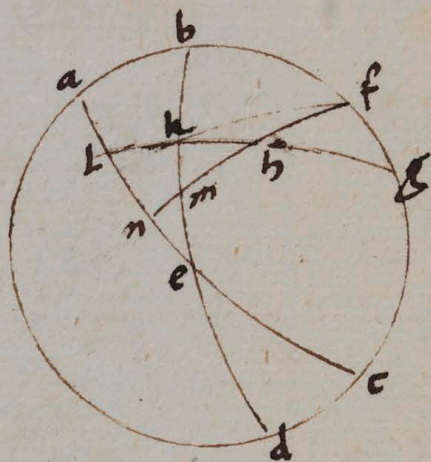
De finitoris sectionibus cap iij

Horizon autē circulus: alius est recte sphaera: alius obliq̃.
 Nam recte sphaera horizon dicitur: ad quē æquinoctialis
 erigitur: sicut qui p̃ polos est æquinoctialis circuli. Obliq̃ vero
 sphaera vocamus eū: ad quē circulus æquinoctialis inclinatur
 sicut in horizonte recte sphaera om̃a oriuntur et occidunt
 sicutq̃ dies noctibus sēp æquales. Omnes em̃ parallelos
 motu diurno descriptos bifaria secat horizon: nempe per
 polos: et contingunt ibi q̃ tam circa meridiā expleantur
 Diem vero hic accipimus ab ortu solis ad occasum: nō utiq̃
 a luce ad tenebras: uti vulgus intelligit a dieculo ad prima
 facē de quo tamē circa ortum et occasum signorū p̃terea
 duemus. E contrario ubi axis terræ erigitur horizonti:
 nihil oritur et occidit: sed in eū om̃a versa sēp i aperto
 sunt: vel in occulto: nisi quod alius motus effecerit: qualis est
 annus: quo sequitur p̃ semestre spaciū diē ibi durare ppetuum
 reliquo tpe noctē: nec alio q̃ hiemis et æstatis discrimine. quo
 nam æquinoctialis conuenit in horizonte. Porro i sphaera
 obliqua: quæda oriuntur et occidunt: quæda in aperto sunt
 sēp alia in occulto: sunt interim diēs et noctes inæquales
 Talis em̃ horizon contingit duos parallelos iuxta modum
 inclinationis: quoru is qui ad apparentē polū est definit
 sēp patentia: et ex aduerso q̃ ad latente polū latentia sēp
 inter hos ergo limites p̃ totam latitudinē incedens horizon
 omnes qui sunt inter eos paralleli in circumferentiis secat in
 æquales. Maximus em̃ circulus qualis est horizon minorem
 in sphaera bifaria spaciū neq̃ in p̃ polos: aliq̃ et sectus erit
 maximus: ut circulus æquinoctialis. Obliquus ergo finiens di
 rimit in hemisphaerio superiō ad apparentē polū maiore pa
 rallolorum circumferentiā: eis quæ ad occultum: ac p̃issim: in quib̃
 Sol motu diurno apparet efficit diem et noctē disparatē.

Quomodo etiā cumlibet sudoris extra circuitu q^d medum
significū estpositi, cuius tamē latitudo cum longitudine co-
stituit, declinatio et ascensio recta pateat: et cum quo
gradu signiferi celum mediat

Cap iij

Hæc d signiferi et æquinoctiali circulo ac eorū mutuis sectio-
 nibus exposita sunt. Verum ad quotidiana revolutione
 nō solum interest scire: quæ p ipm signiferū appareat: qbus
 solaris tantūmodo appareat: apimtur causæ: sed etiam ut
 eorū quæ extra ipm sunt stellarū fixarū errantimque
 quorū tamē longitudo et latitudo datæ fuerūt declinatio
 ab æquinoctiali circulo et ascensio recta similiter demonstrent
 Describatur ergo circulus p polos æquinoctialis et signiferi a b
 et d hemicyclus æquinoctialis sit a e c sup polū f et signiferi
 bed sup polū g sectio æquinoctialis in e signo: a polo ante
 g p stellam declinatur circumferentia g h k l sitqz stellæ locus
 datus in h signo p quā a polo diurni motus descendat cir-
 culi quadrans f h m n. Tunc manifestum est: quod stella
 quæ in h existit: meridianū incidit cum cum duobus in et
 n signis: et ipa h m n circumferentia est declinatio stellæ
 ab æquinoctiali circulo: et e n ascensio in sphaera recta: quæ
 quærimus. Quomā igitur in triangulo k e l. latus k e dat
 et angulus k e l et e k l rectus: datur ergo p quartū sphe-
 rorū latera k l et e l cum reliquo angulo q sub k l e: tota
 ergo g h l h k l datur circumferentia. Et propterea in tri-
 angulo h l n duo anguli dati sunt h l n et l n h rectus cū
 latere h l dantur ergo p sextū sphaerorū idē quartū sphe-
 rorū reliqua latera h n et declinatio stellæ et l n quæqz
 sup est n e off ascensio recta quæ ab æquinoctio sphaera ad
 stellam pmutatur. Vel alio modo: Si ex prædentibus k e
 circumferentiam signiferi assumas tamq ascensione recta
 ipius l e: dabitur ipa l e vniuersa ex canone ascensionū
 rectorum et l k ut declinatio congruēs ipi l e: atqz angulus
 qui sub k l e p canone angulorum meridianarū e quibus
 reliqua: ut iam demonstrata sunt cognoscantur. Deind p
 p e n ascensionē rectam dantur partes signiferi e m qbus
 stella cum in signo cælum mediat



De fructoris sectionibus

Cap v

Horizon ante circulus: alius est rectæ sphaeræ: alius obliquæ.
Nam rectæ sphaeræ horizon dicitur: ad quæ æquinoctialis ori-
entur: sine q̄ per polos est æquinoctialis circuli. Obliquæ vero
sphaeræ vocamus eū: ad quæ circulus æquinoctialis inclinatur.
Sunt in horizonte recto omnia oriuntur et occidunt: suntq; dies

noctibus semp aequales. Omnes em parallelos motu diurno
 descriptos p mediu secat horizon: nempe per polos: et accidunt
 ibi: quae iam circa meridianam explicauimus. Diem vero huc
 accipimus: ab ortu solis ad occasum: et no utrimq a luce
 ad tenebras: uti vulgus intelligit: quod est a delirulo ad
 prima fare de quo tamen circa ortu et occasum signorum
 plura dicemus. E contrario ubi axis terre erigitur ho-
 rizon: nihil oritur et occidit: sed in quu omnia versata
 semper in aplo sunt: vel in occulto: nisi quod alius motus
 produxerit: qualis est annus circa sole: quo sequitur p semestris
 spatium die ibi durare ppetuu: reliquo tpe nocte: nec alio q
 huius et aestatis diffinitie: quoniam aequinoctialis circulus
 ibi conuenit in horizonte. Porro in sphaera obliq: quaedam
 oriuntur et occidunt: quaedam in aplo sunt semp: aut i occulto
 sunt interim dies et noctes inaequales. Vbi horizon obliquus
 existens contingit duos circulos parallelos: iuxta modum
 inclinationis: quorum id qui ad apparentem polu est desinit
 semp patentia: et ex aduerso qui ad latente est polu: latentia
 inter hos ergo limites p totam latitudinem incedens horizon
 omnes in medio parallelos: in circumferetias secat iequales
 excepto aequinoctiali qui maximus est paralleloru: et maximi
 circuli bifaria bifaria se inuice secat. Ipse igitur finiens ob-
 liquus dirimit in hemisphaerio superiori versus apparente polu
 maiores paralleloru circumferetias: eis: quae ad austrum
 latenteq polu et e conuerso in occulto hemisphaerio. In quibus
 Sol motu diurno apparet: efficit diem et noctem disparitate

Quae sit umbrarum meridianarum differentia Cap vii

Sunt et umbrarum meridianarum differentiae: quibus alij pe-
 ristij: alij amphistij: alij heterostij vocantur. Porro qdem
 sunt: quos circumumbratiles dicere possumus: circumumbratiles
 solis umbra sortientes. Et sunt ij: quoru sine polus horisontis
 minimus vel no amplius abest a polo terre: quia tropicus
 ab aequinoctiali: ubi em parallelos attingit horizon: limites
 existentes semp apparentiu: tropici sunt maiores vel a-
 quales. At promat Sol aestiuus in semp apparentibus e-
 minens eo tempore gnomoni umbras quoquoersum
 projicit. At ubi horizon ipse tropicos circulos tangit
 sunt et ipi semp apparentiu et semp occultoru limites
 Quapp Sol in solstiuo pro media nocte terra radere
 terminatur quo tempore
 momento

vertex

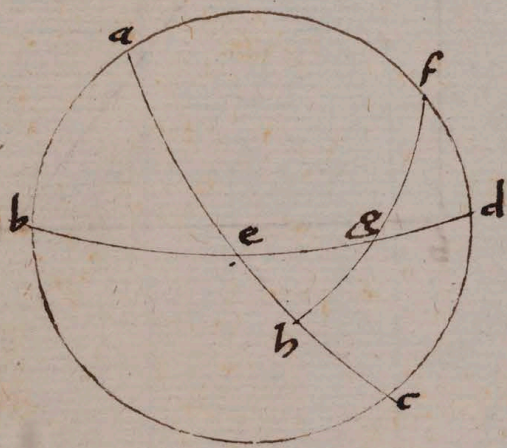
vel occultorum

in horizonte: et cōfestim sex signa simul oriuntur: et totide ex
adverso simul occidunt: et polus signiferi cum polo horizontis
cōcidit. Amphisyj qui meridianas umbras ad utramq;
partem mittunt: sunt inter utrumq; tropicū habitantes: qd
spaciū pristi mediā Zonā vocat: et quoniam p omne illū
tractū signifer circulus bis rectus existit: ut in scō phae-
nomeno theoremate apud Euclidē demonstratur: bis ibidē
absuntur umbræ gnomoni: et Sole hinc indē transmigra-
te gnomones modo in austrū modo in boream umbrā transmittūt.
Ceteri qui inter hos et illos habitamus heterosij sumus: eo
quod in altera solūmodo parte hoc est septentrione mittimus
umbras meridianas. Consueverūt autē pristi mathematici
orbem terrarū in septem climata setare: utputa p Meroen
per Siēnā: per Alexandriā: per Rodon: per Hellespontum
per mediū pontū: per Borysthenē: per Bizantiū: et cetera
per singulos parallelos ad differentiam et excessum maximorū
dierum: umbrarū quoq; longitudinē p quas in meridie sub æq-
noctijs: ac utriusq; Solis cōversionibus p gnomones observant
et penes elevationē poli: siue latitudinē cuiusq; sermeti. Hæc
cum tpe partim mutata nō prorsus eadē sint quæ olim: propterea
mutabilem (ut diximus) signiferi obligatē: quæ latuit priores
siue, ut rectius dicā: propter æquinoctialis circuli ad signiferi planū
variātem inclinationē: a qua illa pendet: sed elevationes poli
siue latitudines locorū: et umbræ æquinoctiales consentiūt ijs q
antiquis inveniuntur adnotata: quod oportebat accidere: quoniam
circulus æquinoctialis sequitur polū globi terræ. Quocirca et
illa segmenta: nō satis exacte p quæcūq; umbrarū et dierū
accidentia designantur et dīstinguntur: sed rectius p iporū ab
æquinoctiali circulo distantiās: quæ manēt ppetuo. Illa vero
tropiorū mutatio quāquam pmodū existens: modū circa
loca austina dierum et umbrarū diversitatē admittit: ad sep-
tentrionē tendentibus fit emendatior. Quod igitur gnomoni
Solis datā papiatur umbra longitududo et e converso: Quæ ad-
modū si fuerit gnomō a b qui iaciat umbrā b c. Cumq; idē
ipe rectus existat ad planū horizontis: necesse est: ut a b c
angulum semp rectū efficiat: p diffinitionē rectarū ad
planū linearum. Quapp si cōnectatur a c habebimus a b c
triangulū rectangulū: et ad datā Solis altitudinē: datū
etiā habebimus eum qui sub a c b angulū. Et p primum
triangulorū planorū præptū ab gnomonis ad umbram
suā b c ratio dabitur et ipa b c longitudinē. Viciissim quoq;
cum a b et b c fuerit data constabit etiā p tortū planorū
angulus a c b et Solis elevatio umbra illa pro tpe effluentis.

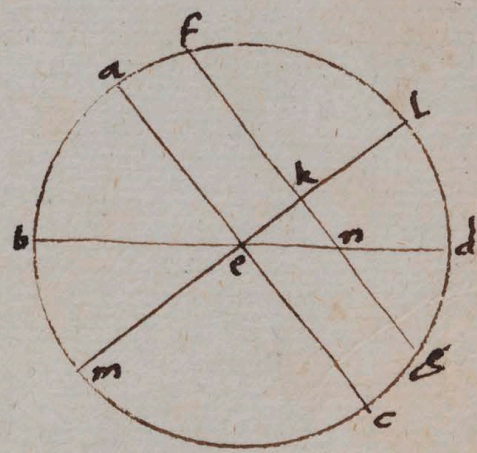
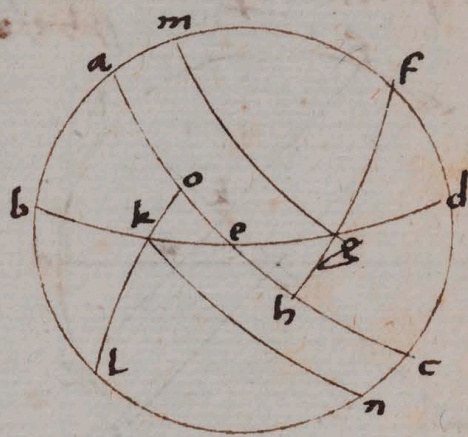


Hoc modo praei in descriptione illorum semetorum globi terre cum in aequinoctijs tum in utraq; trope suas cuiusq; umbrarum meridianarum longitudines adsignarunt.

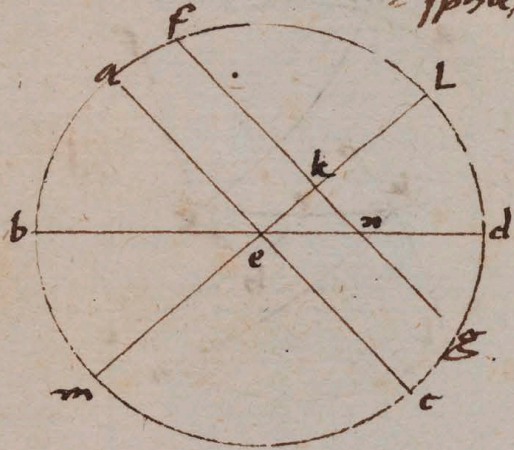
Maximus dies: latitudo ortus et inclinatio sphaere quomodo iurem demonstrantur: et de reliquis diebus differentijs c. vij
Ita quoque ad quolibet obliquitate sphaere, sine inclinatione horisoli maximū minimūq; die cum latitudine ortus: ac reliquam diurnam differentiam simul demonstrabimus. Est autē latitudo ortus, circumferentia circuli horizontis ab ortu solstitiali ad brumale intercepta: sine utriusq; ab exortu aequinoctiali distantia. Sit igitur meridianus orbis abcd et in hemisphaerio orientali semicirculus horizontis bed aequinoctialis circuli aec: cuius polus boreus sit f. Assumpto Solis exortu p aestiva conversione in g signo describatur fgh circumferentia maximi circuli. Quomā igitur mobilitas sphaere terrestris in f polo circuli aequinoctialis peragitur: necesse est g h signa in meridiano abcd congruere: quomā paralleli circa eosdē sunt polos: per quos maximi quique circuli similes auferunt ex illis circumferentias: Quapp idem tempus, quod est ab ortu ipsius g ad meridiem metitur etiā a f h circumferentiam, et reliqua semicirculi subterranea parte c h a media nocte ad ortum. Est autē semicirculus aec: et quadrantes sūt circulorum ae et ec cum sit a polo ipsius abcd: erit propterea eh dimidia differentia maximi diei ad aequinoctiale et eg inter aequinoctiale, solstitialem exortum latitudo. Cum igitur in triangulo egh constituerit angulus qui sub g e h obliquitas sphaere iuxta ab circumferentia: et q sub g h e reliqua cum latere g h p distantia tropici aestivi ab aequinoctiali reliqua etiā latitudo p quartū sphaerorum eh dimidia differentia dī ^{et latitudo} et maximi et g e latitudo ortus, dantur Idcirco etiā si cum latere g h latus eh maximi diei et aequinoctialis differentia vel eg datum fuerit: datur q circa e angulus inclinationis sphaere ac p inde f d elevatio poli supra horizonta. Quicquid si non tropicum: sed aliud quodcumq; in signifero g punctū sumatur, utraq; nihilominus eg et eh circumferentia patebit. Quomā p canonē declinationum supius expositū nota sit g h circumferentia declinationis: quae parte ipsam signiferi cōtinet: fuitq; cetera eodem modo demonstrationis aperta. Unde etiam sequitur, quod partes signiferi: quae aequaliter a tropico distant easdē auferunt horizontis circumferentias ab aequinoctiali exortu: et ad easdem partes: faciuntq; diurnam et nocturnam magnitudines iurem aequales: quod est



quoniam idem parallelus, utrumque habet semiferi gradum: cum sit
 equalis ad eandem partem ipsorum declinatio. Ad utramque
 vero partem ab æquinoctiali sectione equalibus sumptis circum-
 ferentijs accidunt rursus latitudines ortus æquales: sed in
 diuersas partes: ac prout diuersi et nocturni magnitudines
 eo quod æquales utrobique describunt circumferentiam paralle-
 lorum: prout ipsa signa equaliter ab æquinoctio distantia
 declinationes ab orbe æquinoctiali habent æquales. Descri-
 bantur enim in eadem figura parallelorum circumferentiæ et sit
 $g m$ et $k n$: quæ ferent finiente $b c d$ in $g k$ signis, ac-
 comodato etiã ab austrino polo l quadrati maximi circuli
 $l k o$. Quoniam igitur $h g$ declinatio equalis est ipsi $k o$
 erunt bina triangula $d f g$ et $b l k$: quorum duo latera al-
 terum alterum $f g$ equalis est ipsi $l k$ et $f d$ elevatio poli ipsi
 $l b$ et anguli qui circa $b d$ sunt recti. Tertium igitur latius
 $d g$ tertio $b k$ equalis: e quibus etiã relinquuntur $g e$: et k
 latitudines ortus æquales. Quapp cum hic quoque duo la-
 tera $e g$: $g h$ sint equalia duobus $e k$: $k o$: et anguli sint
 ad e vertutæ æquales: reliqua $e h$: $k o$ ob id latera equalia
 quibus additis equalibus: colligitur tota $o e c$ circumfere-
 tia toti $a e h$ equalis. Atq; maxime g polos circuli paralle-
 lorum orbem similes auferunt circumferentias: erunt et ipsæ $g m$
 $k n$ similes invicem et æquales. Quod erat demonstrandum
 At hæc omnia possunt alio quoque modo demonstrari. Descripto
 itidem meridiano circulo $a b c d$ cuius centrum sit e . dimetres
 æquinoctialis et communis ipsorum orbem sectio sit $a e c$ dime-
 tens horizontalis ac linea meridiana $b e d$ axis sphaerae lem
 polus apparet l occultus m . Assumpta distantia conuer-
 sionis æstivæ, vel quælibet alia declinatio sit $a f$ ad quam
 agatur $f g$ dimetres parallelum in sectione quoque communem
 cum meridiano: quæ secabit axem in k : linea meridi-
 ana in n . Quoniam igitur parallela secundum Posidonij dif-
 ferentia sunt: quæ nec augentur nec abunt: sed lineas
 perpendicularares interseccionantur ubique æquales: erit ipsa
 $k e$ recta linea equalis dimidia subtendens duplam $a f$
 circumferentiam. Similiter $k n$ erit dimidia subtendens
 circumferentiam paralleli: cuius q ex centro est $f k$: per
 quæ quidam differentia dies æquinoctialis differt a diverso
 idque propterea: quod omnes semicirculi, quorum illa communes
 sectiones existunt: hoc est, quorum sunt dimetrentes, ut puta
 $b e d$ horizontalis obliqua $l e m$ horizontalis recta $a e c$ æquinoctialis
 et $f k g$ paralleli recti sunt ad planum orbis $a b c d$. Et quæ
 inter se faciunt sectiones per XIX vnderim lib. ele. Eucly.
 sunt eodem plano perpendiculares in $e k n$ signis et per



7 et k est centrum parallel: e recta
sphaera



sextam eiusdem, parallel 7 Quapp et en semissus est subtendentis
dupla circumferentiam horizontis: qua oriens parallel differt
ab ortu aequinoctiali. Cum igitur af declinatio fuerit data
cum reliqua quadrantis fl constabunt semisses subtende-
nti dupla ke ipsius af et fk ipsius fl in partibus quibus
ae est c. In triangulo vero ek n rectangulo, qui sub ken
angulus datur penes dl elevationem poli: et reliquus kn e
aqualis ipsi acb, quod in obliqua sphaera paralleli pariter
inclinantur ad horizontem: dantur in eisdem partibus latera
quorum q ex centro sphaera est c. Quibus igitur q ex centro
fk parallel fuerit c dabitur etia ipa kn tamq dimidia
subtendentis tota differentia diei aequinoctialis et parallel
in partibus: quibus similiter orbis parallelus est ecclye
Ex his manifestum est: ratione fk ad kn constare e duabz
rationibus, videlicet. subtensa dupli fl ad subtensam dupli
af id est fk ad ke: atq subtensa dupli ab ad subtensam
dupli dl estq sunt ek ad kn: fit nempe inter fk et kn
assimilatur ek. Similiter quoq be ad en ratione componit
be ad ek atq ke ad en propt latius apud ptolemaeum per
sphaera firmata. Sur eadem existimo no solu diurnu et
noctnu inaequalitate: verumetia long et stellaru: quoru
cunq declinatio data fuerit, paralleloru p eos motu
diurno descriptoru firmata, discerni: quae supra terram
sunt, ab is quae subtus: quibus ortus et occasus illorum
facile poterit intelligi: de quibus iam quoq dicemus.

~~De ortu et signoru ac partiu signiferi atq stellaru
Ex quide diurni magnitudinibus et differentijs expositis
oportuno ordine suadent ratio ascensionu obliquarum
cum ^{aliqua} differentia ascensionu rectae et obliquae qua
que diei aequinoctialis et diuersi: quas iam exposui
Quibus itq temporibus dodecatemoria: horu zodiaci est
duodena partes: vel qlibet alia ipsius circumferentiae, atq
luntur. Cum no sit alia ascensionu rectae et obliq dif-
ferentia: q diei aequinoctialis et diuersi: quasq iam exposu-
imus. Porro dodecatemoria mutatis animalium que
stellarum sunt nobilibus nominibus, ab aequinoctio verno
initium capientes: Arietem: taurum: Geminos: Cancer
et reliqua, ut ex ordine sequitur, appellarunt. Sit corp
maioris evidentiae causa meridianus orbis abcd cum
semicirculo aec aequinoctiali et horizonte bed: qui se fiet
in e puncto. Assumatur autem in h aequinoctiu p qd signifer
circulus fh: seret finem in l per qua sectionem a
polo k descendat quadras ortu magni klm. Ita sane
apparet quod cum circumferentia zodiaci h l tollit~~

Differetiae ascensionum obliquae sphaerae

<i>elevat</i>	<i>Declina</i>	31	32	33	34	35	36 <i>poli</i>
		<i>p</i> <i>sc</i>	<i>p</i> <i>sc</i>	<i>p</i> <i>sc</i>	<i>p</i> <i>sc</i>	<i>p</i> <i>sc</i>	<i>p</i> <i>sc</i>
1		0 30	0 37	0 39	0 40	0 42	0 44
2		1 12	1 15	1 18	1 21	1 24	1 27
3		1 48	1 53	1 57	2 2	2 6	2 11
4		2 24	2 30	2 36	2 42	2 48	2 55
5		3 1	3 8	3 15	3 23	3 31	3 39
6		3 37	3 46	3 55	4 4	4 13	4 23
7		4 14	4 24	4 34	4 45	4 56	5 7
8		4 51	5 2	5 14	5 26	5 39	5 52
9		5 28	5 41	5 54	6 8	6 22	6 36
10		6 5	6 20	6 35	6 50	7 6	7 22
11		6 42	6 59	7 15	7 32	7 49	8 7
12		7 20	7 38	7 56	8 15	8 34	8 53
13		7 58	8 18	8 37	8 58	9 18	9 39
14		8 37	8 58	9 19	9 41	10 3	10 26
15		9 16	9 38	10 1	10 25	10 49	11 14
16		9 55	10 19	10 44	11 9	11 35	12 2
17		10 35	11 1	11 27	11 54	12 22	12 50
18		11 16	11 43	12 11	12 40	13 9	13 39
19		11 56	12 25	12 55	13 26	13 57	14 29
20		12 38	13 9	13 40	14 13	14 46	15 20
21		13 20	13 53	14 26	15 10	15 36	16 12
22		14 3	14 37	15 13	15 49	16 27	17 5
23		14 47	15 23	16 0	16 38	17 17	17 58
24		15 31	16 9	16 48	17 29	18 10	18 52
25		16 16	16 56	17 38	18 20	19 3	19 48
26		17 2	17 45	18 28	19 12	19 58	20 45
27		17 50	18 34	19 19	20 6	20 54	21 44
28		18 38	19 24	20 12	21 11	21 51	22 43
29		19 27	20 16	21 6	21 57	22 50	23 45
30		20 18	21 9	22 1	22 55	23 51	24 48
31		21 10	22 3	22 58	23 55	24 53	25 53
32		22 3	22 59	23 56	24 56	25 57	27 0
33		22 57	23 54	24 19	25 59	27 3	28 9
34		23 55	24 56	25 59	27 4	28 10	29 21
35		24 53	25 57	27 3	28 10	29 21	30 35
36		25 53	27 0	28 9	29 21	30 35	31 52

		Cano differentiae ascensionum obliquae sphaerae												
eleuā	Reclina o	37		38		39		40		41		42		poli
		p	sc											
1		0	45	0	47	0	49	0	50	0	52	0	54	
2		1	31	1	34	1	37	1	41	1	44	1	48	
3		2	16	2	21	2	26	2	31	2	37	2	42	
4		3	1	3	8	3	15	3	22	3	29	3	37	
5		3	47	3	55	4	4	4	13	4	22	4	31	
6		4	33	4	43	4	53	5	4	5	15	5	26	
7		5	19	5	30	5	42	5	55	6	8	6	21	
8		6	5	6	18	6	32	6	46	7	1	7	16	
9		6	51	7	6	7	22	7	38	7	55	8	12	
10		7	38	7	55	8	13	8	30	8	49	9	8	
11		8	25	8	44	9	3	9	23	9	44	10	5	
12		9	13	9	34	9	55	10	10	10	39	11	2	
13		10	1	10	24	10	46	11	10	11	35	12	0	
14		10	50	11	14	11	39	12	5	12	31	12	58	
15		11	39	12	5	12	32	13	0	13	28	13	58	
16		12	29	12	57	13	26	13	55	14	20	14	58	
17		13	19	13	49	14	20	14	52	15	25	15	59	
18		14	10	14	42	15	15	15	49	16	24	17	1	
19		15	2	15	36	16	11	16	48	17	25	18	4	
20		15	55	16	31	17	8	17	47	18	27	19	8	
21		16	49	17	27	18	7	18	47	19	30	20	13	
22		17	44	18	24	19	6	19	49	20	34	21	20	
23		18	39	19	22	20	6	20	52	21	39	22	28	
24		19	36	20	21	21	8	21	56	22	46	23	38	
25		20	34	21	21	22	11	23	2	23	55	24	50	
26		21	34	22	24	23	16	24	10	25	5	26	3	
27		22	35	23	28	24	22	25	19	26	17	27	18	
28		23	37	24	33	25	30	26	30	27	31	28	36	
29		24	41	25	40	26	40	27	43	28	48	29	57	
30		25	47	26	49	27	52	28	59	30	7	31	19	
31		26	55	28	0	29	7	30	17	31	29	32	45	
32		28	5	29	13	30	54	31	31	32	54	34	14	
33		29	18	30	29	31	44	33	1	34	22	35	47	
34		30	32	31	48	33	6	34	27	35	54	37	24	
35		31	51	33	10	34	33	35	59	37	30	39	5	
36		33	12	34	35	36	2	37	34	39	10	40	51	

eleva

Differentiae ascensionu obliquae sphaerae

poli

Polaritas	43	44	45	46	47	48
1	0 50	0 58	1 0	1 2	1 4	1 7
2	1 52	1 56	2 0	2 4	2 9	2 13
3	2 48	2 54	3 0	3 7	3 13	3 20
4	3 44	3 52	4 1	4 9	4 18	4 27
5	4 41	4 51	5 1	5 12	5 23	5 35
6	5 37	5 50	6 2	6 15	6 28	6 42
7	6 34	6 49	7 3	7 18	7 34	7 50
8	7 32	7 48	8 5	8 22	8 40	8 59
9	8 30	8 48	9 7	9 26	9 47	10 8
10	9 28	9 48	10 9	10 31	10 54	11 18
11	10 27	10 49	11 13	11 37	12 2	12 28
12	11 26	11 51	12 18	12 43	13 11	13 39
13	12 26	12 53	13 21	13 50	14 20	14 51
14	13 27	13 56	14 26	14 58	15 30	16 5
15	14 28	15 0	15 32	16 7	16 42	17 19
16	15 31	16 15	16 40	17 16	17 54	18 34
17	16 34	17 10	17 48	18 27	19 8	19 51
18	17 38	18 17	18 58	19 40	20 23	21 9
19	18 44	19 25	20 9	20 53	21 40	22 29
20	19 50	20 35	21 21	22 8	22 58	23 51
21	20 59	21 46	22 34	23 25	24 18	25 14
22	22 8	22 58	23 50	24 44	25 40	26 40
23	23 19	24 12	25 7	26 5	27 5	28 8
24	24 32	25 28	26 26	27 27	28 31	29 38
25	25 47	26 46	27 48	28 52	30 0	31 12
26	27 3	28 6	29 11	30 20	31 32	32 48
27	28 22	29 29	30 38	31 51	33 7	34 28
28	29 44	30 54	32 7	33 25	34 46	36 12
29	31 8	32 22	33 40	35 2	36 28	38 0
30	32 35	33 53	35 16	36 43	38 15	39 53
31	34 5	35 28	36 56	38 29	40 7	41 52
32	35 38	37 7	38 40	40 19	42 4	43 57
33	37 16	38 50	40 30	42 15	44 8	46 9
34	38 58	40 39	42 25	44 18	46 20	48 31
35	40 46	42 33	44 25	46 23	48 36	51 3
36	42 39	44 33	46 36	48 47	51 11	53 47

clena^o *Differentiae ascensionum obliquae sphaerae* *pol^o*

	49	50	51	52	53	54
1	1 9	1 12	1 14	1 17	1 20	1 23
2	2 18	2 23	2 28	2 34	2 39	2 45
3	3 27	3 35	3 43	3 51	3 59	4 8
4	4 37	4 47	4 57	5 8	5 19	5 31
5	5 47	5 50	6 12	6 26	6 40	6 55
6	6 57	7 12	7 27	7 44	8 1	8 19
7	8 7	8 25	8 43	9 2	9 23	9 44
8	9 18	9 38	10 0	10 22	10 45	11 9
9	10 30	10 53	11 17	11 42	12 8	12 35
10	11 42	12 8	12 35	13 3	13 32	14 3
11	12 55	13 24	13 53	14 24	14 57	15 31
12	14 9	14 40	15 13	15 47	16 23	17 0
13	15 24	15 58	16 34	17 11	17 50	18 32
14	16 40	17 17	17 56	18 37	19 19	20 4
15	17 57	18 39	19 19	20 4	20 50	21 38
16	19 16	19 59	20 44	21 32	22 22	23 15
17	20 36	21 22	22 11	23 2	23 56	24 53
18	21 57	22 47	23 39	24 34	25 33	26 34
19	23 20	24 14	25 10	26 9	27 11	28 17
20	24 45	25 42	26 43	27 46	28 53	30 4
21	26 12	27 14	28 18	29 26	30 37	31 54
22	27 42	28 47	29 56	31 8	32 25	33 47
23	29 14	30 23	31 37	32 54	34 17	35 45
24	31 4	32 3	33 21	34 44	36 13	37 48
25	32 26	33 48	35 10	36 39	38 14	39 59
26	34 8	35 32	37 2	38 38	40 20	42 10
27	35 53	37 23	39 0	40 42	42 33	44 32
28	37 43	39 19	41 2	42 53	44 53	47 2
29	39 37	41 21	43 12	45 12	47 21	49 44
30	41 37	43 29	45 29	47 39	50 1	52 37
31	43 44	45 44	47 54	50 16	52 53	55 48
32	45 57	48 8	50 30	53 7	56 1	59 19
33	48 19	50 44	53 20	56 13	59 28	63 21
34	50 54	53 30	56 20	59 42	63 31	68 11
35	53 40	56 34	59 58	63 40	68 18	74 32
36	56 42	59 59	63 47	68 26	74 36	80 0

eleua

Differentiae ascensionum obliquae sphaerae

poli

Decl ^o	55	56	57	58	59	60
1	1 28	1 29	1 32	1 36	1 40	1 44
2	2 52	2 58	3 5	3 12	3 20	3 28
3	4 17	4 27	4 38	4 49	5 0	5 12
4	5 44	5 57	6 11	6 25	6 41	6 57
5	7 11	7 27	7 44	8 3	8 22	8 43
6	8 38	8 58	9 19	9 41	10 4	10 29
7	10 6	10 29	10 54	11 20	11 47	12 17
8	11 35	12 1	12 30	13 0	13 32	14 5
9	13 4	13 35	14 7	14 41	15 17	15 55
10	14 35	15 9	15 45	16 23	17 4	17 47
11	16 7	16 45	17 25	18 8	18 53	19 41
12	17 40	18 22	19 6	19 53	20 43	21 38
13	19 15	20 1	20 50	21 41	22 36	23 34
14	20 52	21 42	22 35	23 31	24 31	25 35
15	22 30	23 24	24 22	25 23	26 29	27 39
16	24 10	25 9	26 12	27 19	28 30	29 47
17	25 53	26 57	28 5	29 18	30 35	31 59
18	27 39	28 48	30 1	31 20	32 44	34 19
19	29 27	30 41	32 1	33 26	34 58	36 37
20	31 19	32 39	34 5	35 37	37 17	39 5
21	33 15	34 41	36 14	37 54	39 42	41 40
22	35 14	36 48	38 28	40 17	42 15	44 25
23	37 19	39 0	40 49	42 47	44 57	47 20
24	39 29	41 18	43 17	45 28	47 49	50 27
25	41 45	43 44	45 54	48 16	50 54	53 52
26	44 9	46 18	48 41	51 19	54 16	57 39
27	46 41	49 4	51 41	54 38	58 0	61 57
28	49 24	52 1	54 58	58 19	62 14	67 4
29	52 20	55 16	58 36	62 31	67 18	73 46
30	55 32	58 52	62 45	67 31	73 55	90 0
31	59 6	62 58	67 42	74 4	90 0	
32	63 10	67 53	74 12	90 0		
33	68 1	74 19	90 0			
34	74 33	90 0				
35	90 0					
36						

Quod hic vacat, eis est: quae nec oriuntur nec occidunt

De horis et partibus diei et noctis Cap viij

Ex his igitur manifestum est. Quod si cum declinatione Solis in Canone sumpta differentia diurni sub proposita poli elevatione adueremus quadranti circuli in declinatione borea vel subtraxerimus in austrina, quodque exinde prodierit duplertimus, habebimus illius diei magnitudinem: et quod reliquum est circuli, noctis spatium: quorum utrumlibet diuisum per 12 partes, ostendet, quod horarum equalium fuerit. Duodecima vero parte sumpta, habebimus horae temporis contentum. Quae quidem horae diei sui, cuius semper duodecimae partes sunt, adsumunt nomenclaturam. Proinde horae Solstitiales aequinoctiales et brumales denominatae a praeiis inueniuntur. De eoque vero alia in usu primitus erat, quae istae, a luce ad tenebras xij sed nocte in quatuor Vigiliis sine custodias diuidebat. durauitque talis horarum usus omnium tanto gentium consensu longo tempore: cuius gratia Clepsydrae inuenta sunt: quibus per subtractionem additionemque aquarum distillatarum diuersitati diurni horas corroborabant: ne etiam sub nubilo lateret discretio temporis. Postea vero quae horae patibiles pariles, et diurnae nocturnaeque temporis communes vulgo sunt receptae, utpote quae obseruata faciliores existunt, temporales illae in ea deueniunt antiquatione, ut si quaequam ex vulgo, quae sit prima diei vel tertia vel sexta vel nona vel vndera roges, non habet quod respondeat, vel certe id quod ad rem minime pertinet. Jam ipsum quoque horarum equalium numerum, alij a meridie, alij ab occasu, alij a media nocte, nonnulli ab ortu Solis accipiunt prout cuique cunctati fuerit constitutum.

De angulis inclinationis signiferi ad horizontum L. Cap. ix

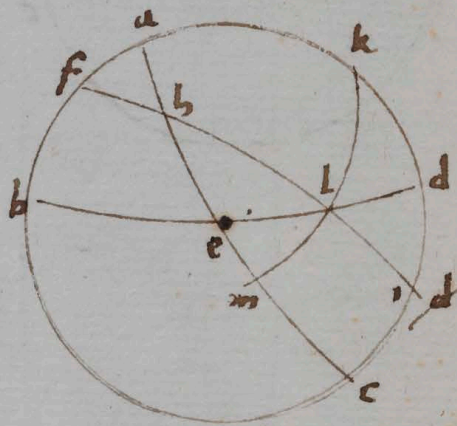
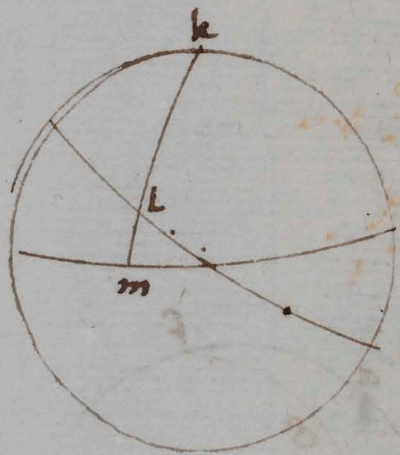
~~Signifer autem circulus obliquus axi mundi ad axem sphaerae varios efficit angulos cum Horizonte. Quod eximie explicatur ab eorum qui inter duos polos sortitus est polus rectum, ita dixerimus inter vobis differetias.~~

De ascensione obliqua partium signiferi: et quemadmodum ad quolibet gradum oriente detur et is qui relinquitur mediat.

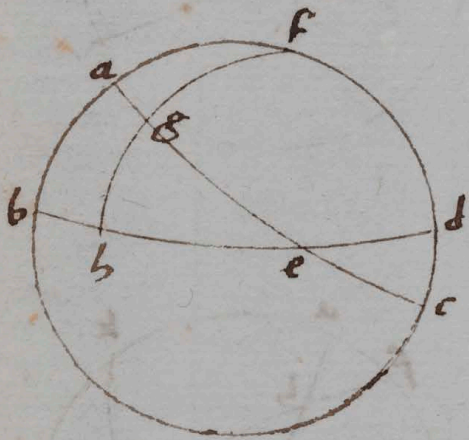
Cap. xij

Ita quidem diurni et nocturni magnitudinem et differentiam expositis opportuno ordine sequuntur expositio ascensionum obliquarum quibus in quibus temporibus dederat memoria, hoc est Rediari duodecimae partes vel quaelibet aliae ipsius circuli attollunt.

cum non sint aliae ascensionum rectae et obliquae differentiae, quae
 diu aequotiales et diuersi: quales exposuimus. Porro dodeca-
 temoria mutatis animatum, quod stellarum sunt immobilium
 nominibus ab aequotio verno initium capientes, Ariete. Tauri
 Geminos. Cancrum et reliqua ut ex ordine sequuntur appellauimus.
 Repetito igitur maioris evidentiae causa meridiano orbe abcd
 cum semicirculo aec aequotiali et horizonte bed quod se ferent
 in e signo. Assumatur autem in h aequotium per quod signifer fhi
 circulus secet finem in l per quam sectionem a polo k aequotiat
 descendat quadrans circuli magni klm. Ita sane apparet: quod
 cum circumferentia Zodiaci hl attollitur h e aequotialis: sed
 in sphaera recta ascendebat cum ha h em horum differentia
 est ipsa em: quae antea demonstrauimus esse dimidia diu a-
 quotialis et diuersi. sed quae illi adhibebatur in declinatione
 borea hic auferitur: ac vixim addatur in austrina ut aequo-
 sit obliqua prodeat ascensionem rectae ut obliqua prodeat.
 et proinde quatuor per totum signum aequae signiferi circumferen-
 tia emerget, fiet manifestum per numeratas ascensiones a
 principio usque ad finem. Ex his sequitur, quod cum datus fuerit
 gradus aliquis signiferi qui oritur ab aequotio sumptus, datur
 etiam is qui recti mediat. Quoniam cum data fuerit l orientis d-
 declinatio pernes h l distantia ab aequotio: et h em ascensio
 recta, ac tota a hem semidiurna circumferentia. Reliquum igitur
 a h datur: quod est ascensio recta ipsius fh quod etiam datur per tabulam
 sine quod a f h angulus sectionis a h f datur cum latere
 a h et quod sub fh fah rectus. Itaque tota signiferi fh l circum-
 ferentia inter orientem rectumque mediante gradu datur. Veneris
 si qui rectum mediat prius fuerit datus: ut puta fh circum-
 ferentia, sciemus etiam eum, qui oritur: nossetur enim a f declina-
 tio et per angulum obliquitatis sphaerae afb et f b reliqua. In tri-
 angulo autem bfl angulus bfl ex superioribus datur et f b l
 rectus cum latere fb: datur ergo latus fh l quod situm. vel
 aliter ut inferius



De angulo sectionis signiferi cum horizonte ^{2 ca ix}
 Signifer propterea circulus obliquus existens ad axem sphaerae
 varios efficit angulos cum horizonte. Quod enim bis erigatur
 ad ipsum qui inter tropicos habitat, iam diximus circa obliquae
 differentias. Nobis autem sufficere arbitror, eos dumtaxat
 angulos demonstrasse: qui rectis heterosicis habitatoribus



id est nobis seruiunt: e quibus vniuersalis eorum ratio facile intelli-
getur. Quod igitur in obliqua sphaera oriente aequotio sine
principio arctis, significet circulus tanto inclinatio sit vergatque
ad horizonta, quantum addit maxima declinatio australis quae
in principio Capricorni existit, medium tunc caelum tenente: ac
vixim eleuatio maior efficitur angulum orientale, quando
principium Librae emergit: et Canceri initium medium caeli tenet
satis puto manifestum. Quoniam tres huius circuli, aequotiat.
significet et horizon, per eandem sectionem communem congruunt
in polis meridiani circuli: cuius intercepta per illos circumferentiae
angulum illum orientale patefaciunt, quatenus ipse censetur.
Ut autem ad ceteras quoque significet partes via pateat dimensionis
Sic rursus meridianus circulus abcd: medietas horizontis bcd
medietas autem significet aec cuius utrumque gradus oriatur, e
propositum est nobis inuenire angulum aeb quatenus ipse, secundum
quod quatuor recti sunt cecly. Cum ergo datur ories e, dat-
etiam ex precedentibus, quod celum mediat, atque a e circumferentia
Et quoniam angulus a b e rectus est, datur ratio subtensa dupli-
a e ad subtensam dupli ab, sicut dimetentis sphaerae ad dupli
subtensam dupli eius quae angulum aeb metitur, datur ergo et
ipsa aeb angulus. Quod si non orientis sed medij caeli gradus
fuerit datus quod sit a: nihilominus angulus ille orientis mensus
erit. facto enim in e polo, describatur quadrans circuli maxi-
f g h et complentur quadrantes e a g: e b h. Quoniam igitur, a b
meridiana altitudo datur: et reliqua quadrantis a f angulus
quoque f a g ex precedentibus, et f a g rectus: datur ergo f g cir-
cumferentia et reliqua g h, quae angulum quae angulum orientem
metitur quod situm. Proinde etiam hoc manifestum est, quomodo
ad gradum quod celum mediat, datur ille quod oriatur. Eo quod
subtensa dupli g h ad subtensam dupli ab sit sicut dimetens
ad eam quae a e duplam subtendit, ut in triangulis sphaericis
Huius quoque rerum subiicimus tria tabularum exempla
Prima erit ascensionum in sphaera recta ab Ariete sumpto
principio, et incrementis semper partium Zodiaci. Secunda
ascensionum in sphaera obliqua sumitur per senos gradus a pa-
rallelo cui polus eleuatur xxxix partium usque ad eum huius
habet partes, media incrementa per terminos gradus constitu-
tuentes. Reliqua angulorum horizontalium et ipsa per senos gradus sub eisdem secantibus
viii Et haec ea omnia secundum minimam horae significet obligate partium xxiii seu xxviii.
Quae nostro fore seculo congruit

Canō ascensionū signorū ī obuolutione rectae sphaerae

Zodiaci		Ascension		Vnus gradus		Zodiaci		Ascension		Vnus gradus	
Sig	ū	par	sc	par	sc	Sig	ū	pt	sc	pt	sc
♈	♈	5	30	0	55	♈	♈	185	30	0	55
	♈	11	0	0	55		♈	191	0	0	55
	♈	16	34	0	56		♈	196	34	0	56
♉	♉	24	22	10	56	♉	♉	202	10	0	56
	♉	30	27	54	57		♉	207	54	0	57
	♉	33	43	0	58		♉	213	43	0	58
♊	♊	12	39	35	59	♊	♊	219	35	0	59
	♊	18	45	32	1		♊	225	32	1	0
	♊	24	51	37	1		♊	231	37	1	1
♋	♋	30	57	48	1	♋	♋	237	48	1	2
	♋	♋	64	6	1		♋	244	6	1	3
	♋	12	70	29	1		♋	250	29	1	4
♌	♌	18	76	57	1	♌	♌	256	57	1	5
	♌	24	83	27	1		♌	263	27	1	5
	♌	30	90	0	1		♌	270	0	1	5
♍	♍	♍	96	33	1	♍	♍	276	33	1	5
	♍	12	103	3	1		♍	283	3	1	5
	♍	18	109	31	1		♍	289	31	1	5
♎	♎	24	115	54	1	♎	♎	295	54	1	4
	♎	30	122	12	1		♎	302	12	1	3
	♎	♎	128	23	1		♎	308	23	1	2
♏	♏	12	134	28	1	♏	♏	314	28	1	1
	♏	18	140	25	1		♏	320	25	1	0
	♏	24	146	17	0		♏	326	17	0	59
♐	♐	30	152	6	0	♐	♐	332	6	0	58
	♐	♐	157	50	0		♐	337	50	0	57
	♐	12	163	26	0		♐	343	26	0	56
♑	♑	18	169	0	0	♑	♑	349	0	0	56
	♑	24	174	30	0		♑	354	30	0	55
	♑	30	180	0	0		♑	360	0	0	54

	39	42	45	48	51	54	57
	Y	Y	Y	Y	Y	Y	Y
	10 57	11 40	12 34	13 40	14		
	21 36	22 55	24 33	26 30			
	1 40	3 30	5 40	8 23			
	11 1	14 7	15 42	18 52			
	19 36	22 56	24 42	27 59			
	23 37	29 56	2 45	6 1			
	4 49	7 10	9 58	13 12			
	11 18	13 47	16 29	19 49			
	17 35	19 50	22 30	25 29			
	23 9	25 28	28 2	0 54			
	28 32	0 46	3 14	5 56			
	3 38	5 48	8 9	10 42			
	8 33	10 37	12 50	15 14			
	13 17	15 14	17 20	19 37			
	17 53	19 44	21 44	23 53			
	22 23	24 11	26 3	28 4			
	26 55	28 36	0 18	2 12			
	1 22	2 56	4 34	6 19			
	5 52	7 19	8 50	10 27			
	10 24	11 44	13 9	14 37			
	14 58	16 12	17 28	18 50			
	19 38	20 44	21 53	23 5			
	24 22	25 20	26 21	27 27			
	29 12	0 2	0 56	1 53			
	4 8	4 51	5 36	6 23			
	9 10	9 44	10 21	10 59			
	14 16	14 44	15 11	15 40			
	19 29	19 47	20 6	20 24			
	24 44	24 52	25 2	25 12			
	30 0	30 0	30 0	30 0			

Tab. ascensionū in obuolut. oblique sphaerae

Elevat	39	42	45	48	51	54	57	poli
Zodiac	Ascens	Ascens	Ascens	Ascensio	Ascens	Ascens	Ascensio	
S. G.	pt sc	pt sc	pt sc	pt sc	pt sc	pt sc	pt sc	
V 6	3 34	3 20	3 6	2 50	2 32	2 12	1 49	
12	7 10	6 44	6 15	5 44	5 8	4 27	3 40	
18	10 50	10 10	9 27	8 39	7 47	6 44	5 34	
24	14 32	13 39	12 43	11 40	10 28	9 7	7 32	
30	18 26	17 21	16 11	14 51	13 26	11 40	9 40	
8 6	22 30	21 12	19 46	18 14	16 25	14 22	11 57	
12	26 39	25 10	23 32	21 42	19 38	17 13	14 23	
18	31 0	29 20	27 29	25 24	23 2	20 17	17 2	
24	35 38	33 47	31 43	29 25	26 47	23 42	20 2	
30	40 30	38 30	36 15	33 41	30 49	27 26	23 22	
II 6	45 39	43 31	41 7	38 23	35 15	31 34	27 7	
12	51 8	48 52	46 20	43 27	40 8	36 13	31 26	
18	56 56	54 35	51 56	48 56	45 28	41 22	36 20	
24	63 0	60 36	57 54	54 49	51 15	47 1	41 49	
30	69 25	66 59	64 16	61 10	57 34	53 28	48 2	
50 6	76 6	73 42	71 0	67 55	64 21	60 7	54 55	
12	83 2	80 41	78 2	75 2	71 34	67 28	62 26	
18	90 10	87 54	85 22	82 29	79 10	75 15	70 28	
24	97 27	95 19	92 55	90 11	87 3	83 22	78 55	
30	104 54	102 54	100 39	98 5	95 13	91 50	87 46	
Q 6	112 24	110 33	108 30	106 11	103 33	100 28	96 48	
12	119 50	118 18	116 25	114 20	111 58	109 13	105 58	
18	127 29	126 0	124 23	122 32	120 28	118 3	115 13	
24	135 4	133 46	132 21	130 48	128 59	126 56	124 31	
30	142 38	141 33	140 23	139 3	137 38	135 52	133 52	
ny 6	150 11	149 19	148 23	147 20	146 8	144 47	143 12	
12	157 41	157 1	156 19	155 29	154 38	153 36	153 24	24
18	165 7	164 40	164 12	163 41	163 5	162 24	162 24	47
24	172 34	172 21	172 6	171 51	171 33	171 12	170 12	49
30	180 0	180 0	180 80	180 0	180 0	180 0	180 0	0

Tabula ascensionū obliquae sphaerae

[illegible]

Tab. anguloru signiferi cum horizonte factorum.

Alena	39	42	45	48	51	54	57	Zodia	poli
Zodia	Angulus	Angul	Angul	Angul	Angul	Angul	Angul	Zodia	
S G	pt sc	pt sc	pt sc	pt sc	pt sc	pt sc	pt sc	S G	
V 0	74 28	71 28	68 28	65 28	62 28	59 28	56 28	30	
6	27 37	24 36	21 36	18 36	15 35	12 35	9 35	24	
12	27 49	24 49	21 48	18 47	15 45	12 43	9 41	18	
18	28 13	25 9	22 6	19 3	16 59	12 56	9 53	12	
24	28 45	25 40	22 34	19 29	16 23	13 18	10 13	6 36	
30	29 27	26 15	23 11	20 5	16 56	13 45	10 31	30	
8 6	30 19	27 9	23 59	20 48	17 35	14 20	11 2	24	
12	31 21	28 9	24 56	21 41	18 23	15 3	11 49	18	40
18	32 35	29 20	26 3	22 43	19 21	15 56	12 28	12	
24	34 5	30 43	27 23	24 2	20 41	16 59	13 37	6 20	20
30	35 90	32 17	28 52	25 26	21 52	18 14	14 26	30	
II 6	37 29	34 1	30 37	27 5	23 11	19 42	15 48	24	
12	39 32	36 4	32 32	28 56	25 15	21 25	17 23	18	
18	44 44	38 14	34 41	31 3	27 18	23 25	19 16	12	
24	44 8	40 32	37 2	33 22	29 35	25 37	21 26	6 30	
30	46 41	43 11	39 38	35 53	32 5	28 6	23 52	30	
56 6	49 18	45 51	42 15	38 35	34 44	30 50	26 36	24	
12 6	52 3	48 34	45 0	41 8	37 55	33 43	29 34	18	
18	54 44	51 20	47 48	44 13	40 31	36 40	32 39	12	
24 18	57 30	54 5	50 38	47 6	43 33	39 43	35 50	6 37	
30	60 4	56 42	53 22	49 54	46 21	42 43	38 56	30	
Q 36	62 40	59 27	56 0	52 34	49 9	42 43	41 57	24	45 37
12 6	64 59	61 44	58 26	55 7	51 46	48 19	44 48	18	
18	67 7	63 56	60 20	57 26	54 6	50 47	47 24	12	
24 18	68 59	65 52	62 42	59 30	56 17	53 7	49 47	6 30	
30	70 38	67 27	64 38	61 17	58 9	54 58	52 38	30	
mp 36	72 0	68 53	65 51	62 46	59 37	56 27	53 16	24	
12 6	73 4	70 2	66 59	63 56	60 53	57 50	54 46	18	
18	73 51	70 50	67 49	64 48	61 46	58 45	55 44	12	
24	74 19	71 20	68 20	65 19	62 18	59 17	56 16	6	
30	27 32	24 32	21 32	18 32	15 32	12 32	9 32	0 a	

Usus autem tabularum iam patet ex demonstratis. Quoniam
 si cum gradu Solis cognito, accipimus ascensionem rectam
 eius pro qualibet hora equali quidam tpa adierimus
 reuelis integri circuli ecclie partibus si exierint, quod
 reliquum fuerit ascensionis recte, gradum signiferi in medio
 celo se conueniente ostendit ad horam a meridie propositam.
 Similiter si circa ascensionem obliquam regionis tue idem fueris
 gradum signiferi orientem habebis ad horam ab ortu Solis
 assumptam. In istis etiam quibuscumque, quae extra circulum
 signorum sunt: quarum ascensio recta constiterit, ut supra
 docuimus, dantur per rationes hos gradus signiferi: qui cum ipso
 per eandem ascensionem rectam a principio orientis caeli mediat
 atque per ascensionem obliquam ipsorum, qui gradus signiferi orientem
 cum ipso: prout ascensiones et partes signiferi sese proferunt
 e regione tabularum. Pari modo sed per locum semper oppo-
 situm operari circa occasum. Praeterea si ascensionem rectam
 quae caelum mediat addatur quadrans circuli, quod inde colligitur
 est ascensio obliqua orientis: Quia per gradum medij caeli
 datur etiam is qui oritur et e contrario. Sequitur tabula
 angulorum signiferi cum horizonte, qui sumuntur per gradum
 signiferi orientem, quae etiam quibus etiam intelligitur quatuor
 nonagesimus gradus signiferi ab horizonte ele-
 uetur: quod in eclipsibus Solaribus maxime, est
 scitu necessarium.

De angulis et circumferentiis eorum qui per polos ho-
 rizontis fiunt ad eundem circulum signorum. Cap.
 Sequitur ut angulorum et circumferentiarum, quae in sectio-
 nibus signiferi cum his quae per vertutem sunt horizontis, expo-
 namus rationem: in quibus est altitudo supra horizontem.
 Atqui de meridiana Solis altitudine: sine cuiuslibet
 gradus signiferi caelum mediantis: et angulo sectionis
 cum meridiano superius expositum est: cum et ipse meridi-
 anus circulus eorum qui per vertutem sunt horizontis unus
 existat. De angulo quoque orientis iam sermo praecessit.

cuius qui reliquus est a recto: ipse est quæ p vertutē horisontis
quadrans circuli cum signifero oriente suscipit. Sup est typ
de medijs videre sectionibus: repetita superiori figura: cir-
culi nūq meridiam cum semicirculis signiferi et horisontis
et assumatur quodlibet signū inter meridiē et ortū vel oc-
casum sitqz & p quod a polo horisontis descendat qua-
drans circuli f g h: Quomā ea hora tota a g e datur
circumferentia signiferi inter meridiā et horisontē: et a g
p hypothesin: similiter et a f p altitudinē meridianā a b
datam cum angulo ipso meridiāno f a g datur etiā f g p
demonstrata sphaerarum et reliqua g h altitudo ipsius g
cum angulo f g a q quærebamus. Hec de angulis et secti-
onibus circa signiferū in transfusu a ptolemæo deripsi
ad generalem nos referentes triangulorū sphaerarum tra-
ditionē. In qua si quis sepe exercere voluerit p quam plures
qua quas modo exemplificando tractamus utilitates p
seipm poterit invenire

De ortu et occasu syderum—

se proferat ordinē. Hæc in stellis hærentibus, solutis quoque
 Saturno Ioue et Marte eodem modo se habent. Venus autem
 et Mercurius aliter ortus et occasus faciunt: nō enim accessu Sol
 præoccupantur ut illi: nec eius abscissæ deteguntur abscissu. Sed
 præuenientes Solis fulgore sese miscent, eripuntq. Illi ortum ve-
 spectum, matutinūq. facientes occasum, nō utrumq. latent
 quin suis fere præstant luminibus: at hij sine discrimine inter
 ortum et occasum ab ortu in ortu latent delectant, nec usquam
 compari possunt. Est et alia differentia: quod in illis ortus
 et occasus matutini, veri sunt apparentibus priores: vespertini
 posteriores: prout illis Solis ortum præcedunt, hic eius occasum
 sequuntur. In inferioribus aut matutini ac vespertini exortus
 apparentes posteriores sunt veris: occasus autem priores.
 Modus autem decernendi quo decernatur ex supradictis potest
 intelligi ubi ascensionē obliquā stellæ cuiuslibet, locum habentis
 cognitum exposuimus: et cum quo gradu signiferi oriatur
 vel occidat: in quo gradu vel ei opposito, si tunc sol appa-
 ruerit, verum ortum vel occasum, matutinū vespertinumue
 sydus efficiet. Ab his differunt apparentes penes cuiusq. sideris
 claritatem et magnitudinem: ut quæ maiori lumine pollet breui-
 ores habent latebras solarum radiorum eis quæ obscuriores sunt.
 Et limites occultationis et apparentiæ, subterraneis circumfe-
 rentiis circuloꝝ, qui polos sunt horisontis, inter ipm fronsente
 atq. solem capiuntur. Suntq. stellis adhærentibus primarijs
 partes fere xj Saturno xj Ioui x Marti xj s. Veneri
 quæq. Mercurio x. In toto vero, quo diuinae lucis reliquum
 nocti cedit: quod crepusculū vel diluvulū complectitur,
 sunt partes xvij iam dicti circuli, quibus partibus Sole
 submoto minores quoq. stellæ incipiunt apparere, quæ qdē
 distantia capiunt aliqui subiectum horisontis ter subterraneū
 parallelum, quæ dum Sol attingit aut disserre: vel nocte impleri.
 Cum ergo scuerimus cum quo gradu signiferi sydus oriatur vel
 occidat: noverimusq. angulum sectionis ipsius signiferi in
 eadem parte cum horisonte: si tunc quoq. inter orientē
 gradum et Solē tot partes signiferi tenerimus, quot
 sufficiat conueniatq. Solis profunditati ab horisonte, iuxta
 terminos præscriptos propositi sideris, promittabimus primū
 eius ipsius emersionem vel occultationē fieri. Quæ vero
 de altitudine Solis supra terrā in præcedenti demonstratione

exposuimus, p[er] omnia cōueniūt eius etiā ^{descensu} profunditati sub
terra: neq[ue] enim alio q[uam] positione differunt: quēadmodum
quæ occidunt apparenti hemisphæro, latenti oriuntur simit[er]
omnia vixissim, ac intellectu facta. Quocirca de ortu et
ocasu syderū, et ~~etiam~~ de globi terrestris reuolutione quo- adeoq[ue]
tidiana ducta sufficiant

De æquiuocis stellarū locis ac fixarū Canonica descriptione

ost expositam a nobis quotidianā reuolutionē globi
terre, et q[uam] eam sequitur, iam annui circuitus sequi
debeant demonstrationes. At quoniam Solensis ~~Atat~~
q[ue] p[ri]storū aliq[ui] mathematicorū a phænomenis stel-
larum nō exantur phænomena predece censuerunt
tamq[uam] huius artis primordia: quā idcirco sententia nobis sequenda
putauimus: quod inter primordia et hypotheses assumerimus non
errantur stellarū sphaera omnino immobile esse, ad quā vagantur
omniū syderū errores ex æquo conferantur. Sed ne q[uod] miretur
cur hunc suscipimus ordinē: cum ptolemæus in sua magna cō-
structione existimauerit stellarū fixarum explanationē fieri
nō posse: nisi prius de Sole et Luna præstiterint cognitiones
et propterea quæ stellas fixas attinet censuit eonq[ue] deferenda
Hinc sententiæ occurrendū putamus. Quod si de numeris
intelligas, quibus Lunæ Solisq[ue] motus appares supputatur
stabit fortasse sententia. Nam et Menelaus geometres
plerasq[ue] stellas earūq[ue] loca lunaribus ~~et~~ cōmunionibus p[er]
numeros est assecutus. Multo vero melius efficiemus, si ad
miniculo instrumentorum p[er] Solis et lunæ diligenter examinata
loca stellarū quālibet capiamus, ut mox docēbimus. Nos etiā
admonet ~~inertus~~ illorum conatus: qui simp[li]t[er] ab æquinoctijs ^{et} iuribus
vel solstitijs anni solaris magnitudinē definenda existimant ^{et} nec etiā a stellis fixis
in quo nunq[uam] ad nos usq[ue] potuerūt conuenire: adeo ut nulla
in parte fuerit discordia maior. Amaduerterat hoc ptolem[us]
qui cum annuū Solare suo t[em]p[or]e expendisset nō sine suspitione
erroris: qui cum t[em]p[or]e posset emergere, admonuit posteritatem
ut ulteriore post hac scrutaretur eius rei certitudinē. Op[er]e
precū igitur nobis visum est: ut hoc libro ostendamus quo-
modo artificio instrumentorum Solis et lunæ loca capiuntur

ad alia sidera
p[er]scrutanda

etia

quatum videtur ab aequinoctio verno alijsue mundi cardinibus
distant: quae deinde aliorum siderum p[ro]bebunt nobis aditum como d[omi]natis
quib[us] ~~tardem~~ stellarum fixarum sphaera asterisimis intexta
eiusq[ue] imaginem oculus exponamus

~~De loco solis observando instrumento q[uo]d n[on]~~

Quibus ^{aut} instrumentis troporum distantia: signiferi obligatus
et inclinatio sphaerae sine poli aequinoctialis altitudo caperetur,
superius est expositum. Eodem modo quolibet alia Solis meridi-
ani altitudine possumus accipere. Quae altitudo scdm differen-
tia eius ad inclinationem sphaerae: quatum Sol declinet a cir-
culo aequinoctiali nobis exhibebit: per qua deinde declinationem
locus eius ab aequinoctio vel solstitio sumptus fiet etia mani-
festus in ipso meridie. Videtur autem Sol xxij horaru spacio
vni fere gradum p[er]transire: veniunt p[er] horaria portiones
Scrup ij s. Unde ad quolibet alia hora constituta facile
revelabitur locus eius.

~~De luna et stellis eodem modo capiendis~~

Pro lunari vero et stellarum locis observandis aliud construit
instrumentum: quod Astrolabum vocat ptolemus. fabricatur
ex binis orbibus: sine orbium marginibus quadrilateri: hoc est
ut videtur p[er] planis lateribus sine maxillis sup[er]ficies
convexas et concavas ad angulos rectos excipiat: aequales
p[er] omnia et similes: magnitudinis convenientes: ne scilicet
magnitudine nimia minus fiat tractabiles: nec aliq[ua]
amplitudo plus tribuat exilitate: partibus dividendis.
Latitudo autem eorum et crassitudo sint ad minimum trigese
partis diametri. Conferentur ergo et conectentur rectis
tunc angulis: congruentibus tunc cavis et convexis
veluti in cuius globi rotunditate. Eorum vero alter cir-
culi signorum. alter eius qui p[er] utroq[ue] polos: aequinoctialis
in q[uo] et signiferi transit: vni obtineat. Ille ergo signorum
circulus partibus aequalibus quibus solet cecly est distri-
buendus a lateribus: quae rursus subdividuntur pro instru-
menti capacitate. In altero quoq[ue] circulo: emensis a
Zodiaco quadrantibus, poli ipso signiferi assignentur
a quibus sumpta distantia pro modulo obligatus signif[er]
notentur etiam poli aequinoctialis circuli. His sic expositis

parantur alij bini orbes. p[er] eosd[em] zodiaci fabrefacti polus in
 quibus mouebuntur. exterior et interior. Qui crassitudines
 inter duo plana aequales. latitudines vero maxillarum similes
 illis habeant. Ita concinnati, ut maioris caua superficies con-
 uexam, ac minoris conuexitas concinam. Zodiaci ubiq[ue] con-
 tingat: ne tamē eorū circumductio impediatur. sed zodi-
 acum ipsum cum suo med[iano] meridiano facilliter ac se inuicem
 libere sinat p[er]transire. Hos igitur orbes in polis illis zodi-
 aci scdm diametrum cum solertia p[er]forabimus: impigremusq[ue]
 axonia quibus conerterentur feranturq[ue]. Interior quoque
 orbis in cccx partes aequales diuidatur: ut in singulis
 quadrantibus ad polos exeant nonaginta. In cuius insu-
 perauitate alius orbis et ipse quintus collocandus est. ac eod[em]
 plano sub quo iuxta maneat ac sub eodem plano conuer-
 tibilis: cui ad maxillas infixa sint systemata e diametro
 meatus habentia atq[ue] diangia sine specilla unde lux p[er]foris
 irrumpe exireq[ue] possit: ut in dioptra solet in ipso diametro
 orbis: cui etiā hinc inde coaptentur offendicula quaedā indices
 eorū numerorum orbis continetis latitudinū grā obserua-
 dorum. Tandē orbis adhibendus est sextus: qui totū capiat
 sustineatq[ue] astrolabium in polorum æquinoctialium fixuris ap-
 pensum: et columellæ cuiusdam impositus ac ea subfultus
 erectusq[ue] plano horizonis: polis etiā ad inclinationē sphaere
 collatis meridianū naturali simile positione teneat ab
 eoq[ue] minime vacillet. Sic igitur p[re]parato instrumēto, quādo
 alicuius stellæ locum accipe uoluerimus. ad uesp[er]am uel
 Sole iam obituro et eo t[em]p[or]e quando luna quoq[ue] habuerimus
 in prospectu: exteriorem orbem conuertemus ad gradū z[od]i-
 acii in quo tunc Solē p[re]cedentia cognitū acceperimus
 conuertemusq[ue] ad ipsum Solē orbis sectionē: quousq[ue] uterq[ue]
 eorū Zodiacus inq[ue] et exterior ille q[ue] p[er] polos est orbis se-
 ipsum pariter obumbrat: tunc quoq[ue] interiore orbe Lunā
 aduertimus: et oculo ad planū eius posito: ubi Luna ex
 aduerso uelut eodem plano disiectam uidebimus: notabimus
 locum in instrumēti semper: ipse enim tūc erit Lunæ locus
 scdm longitudinē uisus. Et em[en] sunt ip[s]a nō erat modus
 locis stellarū comprehendendis: utpote quæ ex omnibus sola

diei et noctis sit particeps. Deinde nocte supereminente, quando
 stella cuius locum inquirimus iam conspici potest: exteriorum
 orbe loco Lunae coaptamus: per quæ ad Lunam ipsam sicut in
 Sole faciebamus conferimus positionem astrolabij. Tum quoque
 interiore circulum vertimus ad stellam donec videbitur ad-
 hære planities orbis: atque per specilla: quæ in contento sunt
 orbiculo conspiciantur. Ita enim et longitudinem cum latitudine
 stellæ computari habebimus. Hæc dum aguntur, quis gradus
 Zodiaci cælum mediat oculis subicietur: et idcirco quibus
 horis res ipsa gesta fuerit liquido constabit. Exemplo pto.
 Qui Antonini pij imp. anno scito. Nonæ die pharvathi,
 mensis octavi ægyptiorum in Alexandria circa Solis occasum
 volens observare locum stellæ: quæ in pectore leonis basiliscus
 sive regulus vocatur. Astrolabio ad Solem in occumbentem
 comparato quinq; horis æquinoctialibus a meridie transactis
 Dum Sol in iij s partibus piscium inveniretur: reperit Lunam
 a Sole sequente partibus xcij et octava vnius p adnotum
 interiore circulum quapp visus est tum Lunæ locus in v
 partibus et sextante geminorum. Et post horæ dimidium
 quo sexta a meridie implebatur: et stella iam apparere
 cepisset quarto gradu geminorum cælum mediante, retulit
 convertit exteriore orbem instrumenti ad iam depressum Lunæ
 locum pgerens cum orbe interiori: accipit a Luna stellæ distan-
 tiam in consequentia signorum partibus lvij et decima viij
 Quomodo igitur luna reperiebatur ab occidente Sole in partibus
 ut dictum est, xcij et octava: quæ terminabant Lunam in v
 partibus et sextante geminorum. At conveniebat sub dimidio
 horæ spacio Luna fuisse mota p quadringente vnius grad
 quandoq; hora portio in motu Lunari dimidui gradum
 plus minusve excipit: sed propter commutationem tunc ablatam
 Luna oportebat esse paulo minus quadrante fuisse, quod
 circiter vncia definivit: quocirca Luna fuisse in v grad
 et triente geminorum. Sed ubi d Lunavibus commutationib.
 ptractaverimus: apparebit non tantam fuisse differentiam
 ut satis liquere possit locum Lunæ visum plus triente
 vixq; minus duabus quintis excessisse quinq; gradus ge-
 minorum. quibus additi gradus lvij cum decima vnius
 parte colligunt locum stellæ in iij s partibus leonis fore
 distante a solis æstiva conversione partibus xxxij s in latitudine

et semina vni

borea sextantis gradus. Huc erat basilici locus p quem et
 caeterarum no errantem stellarum portuit accessus. Facta est
 ante haec ptolemei observatio Anno Christi scdm Romanos
 Cxxxix die xxv february. Olympiade ccxxxix anno eius
 primo. Ita vir ille mathematicorum eminentissimus, quantum
 eo tpe quaeq stellarum ab aequinoctio vero locum obtinisset
 adnotavit animatumq caelestem exposuit asteriscos. Quibus
 hanc parum studio hunc nob subuenit: nosq labore satis arduo
 relevavit. Ut qui stellarum loca no ad aequinoctia: quae in tpe
 mutantur: sed aequinoctia ad stellarum fixarum sphaera referenda
 putavimus, facile possimus ab alio quopiam immutabili prin-
 cipio deducere syderum descriptionem. Quam ab arctice tamq
 primo signo: et a prima eius stella, q in capite eius est as-
 sumi placuit. Ut sit eade semp et absoluta fariet maneat ijs
 quae veluti infixa ac coherencia ppetua semel capta sede rol-
 lunt. Sunt autem cura et sollicitia mirabili antiquorum i xliij
 formas digesta, exceptis ijs quae a quarto fere p Rodon climate
 semp latentem circulus dirimebat. Superiores infirmes stellae ut illis
 cognite remanserant. Deq em aliam ob causa simulacris
 formatae sunt stellae scdm Theonis iunioris in expositione A-
 ratae sententia: nisi ut tanta earum multitudo p partes
 differeretur: et denominationibus quibusda sigillati possit
 designari, antiquo satis instituto, cum etia apud Iohannem ia
 nominatas fuisse pleides: Hyadas: Arctura: Oriona le-
 gamus. In earum igitur scdm longitudine descriptione
 non utimur dodecatemorijs: quae ab aequinoctijs conversionibusq
 deducuntur: sed simpliciter et consueto graduum numero in
 caeteris ptolemeu sequemur, paucis exceptis, quae vel de
 pravata vel utrimq aliter se habere compimus. Quatenus
 autem ipsarum distantia ab illis cardinibus pateat sequenti
 libro docebitur

Hesiodu et Homeru

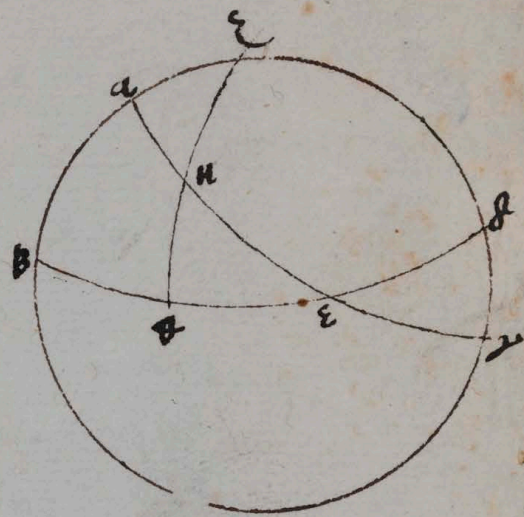
Vr̃sa maioris quā Elicen vocāt

Draconis

Cephei

Bootis

inter ortum atq; meridiem: sitq; n cum quadrante z n θ
et quomā ea hora datur a n ϵ circumferētia atq; a n
sunt et a ϵ cum angulo meridiano z a n . Ergo p qm
sphaeroru datur z n circumferētia, et z n a angulus q
quaerebamus. Ut autē q duplā ϵ n ad eā q duplā n θ
subtendit: et subtendentū duplas z a θ a b circumferētiās
sunt eī utriq; ut semidiatrī ad sphaerū anguli n ϵ θ
datur ergo n θ altitudo puncti recepti n . Atq; in tria-
gulo n a ϵ latera n ϵ : n θ data sunt: cum ϵ angulo et
 θ rectus est: exhibebimus etiā ex eis reliquū ϵ n θ anguli
metatum. Et haec et angulis et circuloꝝ secretis in
transmissu a Ptolemaeo et alijs dispersis, ad generalem
nos referentes triangulorum traditionē. In qua si quis se
exercere voluerit, multo plures q quas modo exemplifirado
tractavimus inveniet utilitates per se poterit invenire



De ortu et occasu signorum

ost exposita a nobis cotidiana terra revolutione
et quae ea sequuntur de diebus et noctibus et eorum
partibus ~~et~~ atque differentis: iam annui circuitus
sequi debebant demonstrationes. At quoniam non
paucorum mathematicorum consensu phenomena stellarum
fixarum praedire consueverunt tamquam huius artis primordia
qua sententiam nobis maxime sequenda putavimus: qui
inter principia et hypotheses assumpsimus non errantium
stellarum sphaeram omnino immobilem esse, ad qua reliquorum
sydereum circuitum ex aequali conferantur. Nam motus
exigit quiddam quod quiescat. Sed ne quis miretur: cur
huc suscepimus ordinem: cum Ptolemaeus in sua magna
constructione existimaverit stellarum fixarum explanationem
fieri non posse, nisi prius de Sole et Luna praeflerit cogi-
tationes: et propterea: quae in stellis fixis sunt apparetia
censuit eorumque deferenda. fatebor eadem neque stellarum
loca absque Lunari, nec rursus Lunaris absque loco Solis
accipi posse: Sed haec esse talia quae adrimiculo instrume-
torum sunt exigenda: neque aliter id existimari intelligi
oportere. Qui vero canonica motum revolutionis rationem
scrutari voluerit, nihil magis efficiet si ad stellarum fixas
nullum habuerit respectum. Hinc est quod Pto. et alij
qui ante et post ipsum: qui anni solaris magnitudinem solum-
modo ab aequinoctijs vel solstijis sumptos principia nobis
perfinire admixi sunt nunquam de ea convenire potuerunt, adeo
ut in nulla parte fuerit discordia maior. Quae plerisque
sic perturbavit: ut de adipiscenda syderum scientia penitus
desperarent. fatebanturque in caelestibus esse motus humano
ingenio incomprehensibiles. Animadvertit hoc Ptolemaeus
et cum annum solare suo tempore expendisset non sine suspitione
erroris: quod cum tempore posset apparere, admonuit posteritatem
ut ultroque post haec scrutaretur eius rei certitudinem.
Opera pretium igitur nobis visum: ut hoc libro primum
ostendamus: quatenus artificio instrumentorum Solis

Lunæ et stellarum loca capiatur, quantum videlicet ab æquinoctiali puncto vel solstitio distent: ac demum stellarum fixarum sphaeram asterisimis intertexta exponamus

Quibus instrumentis troporum distantia: signiferi obliquitas et inclinatio sphaerae, siue poli æquinoctialis sublimitas capere superius est expositum: Eodem modo quolibet alia solis meridianam altitudinem accipere possumus. Quae nobis secundum differentiam eius ad inclinationem sphaerae, declinationem ipsius solis ab æquinoctiali circulo exhibebit. ac demum locus eius ab æquinoctio vel solstitio sumptus fiet etiam manifestus. Videtur autem sol xxij horarum spacio una fore parte pertransire: veniunt pro horaria portione scripti $2\frac{1}{2}$ Unde ad quolibet alia a meridie hora constituta facile constabitur locus eius

Pro Lunari ^{vero} et stellarum locis observandis aliud constituitur instrumentum: quod Astrolabum vocat ptolemæus. fabricatum enim bini orbes: siue orbium margines quadrilateri: hoc est planis lateribus siue maxillis convexam et concavam superficies ad angulos rectos exipientibus, æquales per omnia et similes magnitudine convenientes: ut scilicet magnitudine minima minus fiant tractabiles: cum aliq. amplitudo plus tribuat exilitate partibus dividendis. Latitudo autem eorum et crassitudo sint ad minimum trigésimæ partis diametri. Conseruentur ergo et conserentur rectis angulis per diametrum, cognatibus iuxta eam et convexis, veluti in unius globi rotunditate. Eorum vero alter circuli signorum, alter eius qui per utroque polos æquinoctialis inq. et zodiaci transit, vñ obtineat. Ille ergo signorum circulus partibus æqualibus quibus solet 360 est distribuendus a lateribus: quæ rursum subdividantur pro instrumenti capacitate. In altero quoque circulo cemensis a zodiaco quadrantibus poli ipsius assignentur: a quibus sumpta distantia pro modo obliquitatis signiferi notentur etiam poli æquinoctiales. His sit expeditis parantur alij duo orbes inæquales secundum diametros

crassitudine vero et latitudine instar illorum: hijs ambo in
polis illis Zodiaci appensi inextiguntur sunt exterior et in-
terior facta cum solertia perforatione et axibus imparibus
in quibus voluatur Ipsi vero sic circumstantur existant: ut exterior
conexa: interior tana illorum attingat absque tamen offen-
diculo: quod circumductione eorum posset impedire. Inte-
rioris quoque orbis quadrantes partibus ferentur similibus
quibus Zodiacus dividitur. In cuius insuper cauitate
alius orbis collocandus est in eodem plano et in ipso sine
impedimento convertibilis et ei cognatus: cui infixa sunt syste-
matica e diametro meatus habentia: ut in dioptra solet
latitudinem gratia observandum. Demum orbis adhibendus
est Sextus: qui totum valeat sustinere Astrolabum in
ut diximus agnostitibus librante et appensu. Et colu-
nelle sine alij cuiusdam eminentioris loco impositus et eo ful-
citus: erectusque ad planicie horizontis: polis etiam ad
inclinationem sphaerae collatis meridianam naturam similem
positionem teneat: ab eoque minime vacillet. Sic igitur
preparata instrumento, quando alius stelle locum accipe
volumus: ad vespam vel Sole iam occisuro et eo tempore
quando Luna quoque videri potest conferimus extremam
orbem ad gradum Zodiaci instrumenti in quo tunc sol puta-
bitur apparere prius repositum: convertimusque ad ipsum Solem
orbem sectionem: quousque utrumque utrumque Zodiacus et exterior
ille qui per polos seipos pariter et per medium obambretur
tunc quoque interiore orbem ad Lunam convertimus: et oculo
ad latera posito ubi Luna ex opposito latere veluti eodem
plano disiecta videbimus signamus locum in signifero
instrumenti: ipse enim tunc erit Lunae locus secundum longitu-
dinem. Nam sine ipsa non erat modus perveniendi ad
loca stellarum: quae mediatrix agit sola inter lucem et
tenebras. Deinde nocte superviente: quando stella, cuius
locum optamus, iam spectabilis facta est: exteriorem
orbem super locum Lunae posuimus: per quem ad Lunam ipsam
sicut in Sole faciebamus conferimus positionem astrolabi
tunc quoque interiore circuli vertimus ad stellam: donec

Coronæ boreæ

Engonasi gemulatoris

Lyra sine fiducula

Oloris sine anis

Cassiopea

persei

Omnibus

Serpentarij ophiuchi

Serpentis

Sagittæ

Aquilæ

Delphini

Sectionis equi

pegasi equi alati

St
Et

In
Seq
In e
In li

em
eay
Euy

Lim

Qu

In b
Seq

In f
Seq
Qua

Dua
Seq

In po
Ays

In g
Dua

Qua
In g

Qua
Qua

Qua
Qua

**SIGNORVM STELLARVMQVE DESCRIPTIO CANONICA
ET PRIMO QVAE SVNT SEPTENTRIONALIS PLAGAE**

FORMAE STELLARVM	Longitud.		Latitudo		Magnitudo
	part	sc	part	sc	
VRSAE MINORIS SIVE CYNOSURAE					
In extremo caudae	43	30	58	0	3
Sequens in cauda	44	40	70	0	4
In educatione caudae	69	20	74	0	4
In latere quadranguli precedente australior	83	0	74	20	4
eiusdem lateris borea	87	0	77	40	4
eaz q in latere sequetz australior	100	30	72	40	2
Eiusdem lateris borea	109	30	74	40	2
Stellae septem quarz scda magnitudis 2. tertiae i quartae 4.					
Et quae circa Cynosura informis in latere sequente ad rectam					
lineam maxime australis	103	20	71	10	4

VRSAE MAIORIS QVAM ELICEN VOCANT

Quae in rostro	78	40	39	40	4
In binis oculis precedes	79	10	43	0	4
Sequens hanc	79	40	43	0	4
In fronte duarx precedens	79	30	47	10	4
Sequens in fronte	81	0	47	0	4
Quae in extra auricula precedente	81	30	40	30	4
Duarx in collo antecedens	84	40	43	40	4
Sequens	92	40	44	20	4
In pectore duarx borea	94	20	44	0	4
Australior	93	20	42	0	4
In genu sinistro anteriori	89	0	34	0	3
Duarx in pede sinistro priorj borea	89	40	29	0	3
Quae magis ad austrum	88	40	28	30	3
In genu dextro priorj	89	0	36	0	4
Quae sub ipo genu	101	10	33	30	4
Quae in humero	104	0	49	0	2
Quae in ilibus	104	30	44	30	2
Quae in educatione caudae	110	30	41	0	3

BOREAE PLAGAE

formae stellarum	longi tudinis	Latitudinis	mag ni tudo
In sinistro crure posteriore	117 20	45 30	2
Dux pcedens in pede sinistro posteriore	105 0	29 38	3
Sequens hanc	107 30	28 14	3
Quae in sinistra cauitate	114 0	34 14	4
Dux q in pede dextro posteriore borea	123 10	24 40	3
Quae magis ad austrum	123 40	24 0	3
Prima triū in cauda post educationē	124 30	43 30	2
Media earum	131 20	44 40	2
Vltima et in extrema cauda	143 10	44 0	2

Stellae 27 quarum scde magnitudis 5 tertiae 8 Quarta 8 quinta 8
Quae circa elum informes

Quae a cauda in austrum	141 10	39 44	3
Antecedēs hāc obscurior	133 30	41 20	4
Inter vrsae pedes priores et caput leonis	98 20	17 14	4
Quae magis ab hac in borea	95 40	19 10	4
Vltima triū obscurarum	99 30	20 0	obscura
Antecedens hanc	94 30	22 44	obscura
Quae magis antecedit	94 30	23 14	obscura
Quae intra priores pedes et geminos	100 20	22 14	obscura

Informiū 8 quarum mag tertiae 1 quarta 2 quinta 1 obscura 4

Draconis

Quae in lingua	200 0	75 30	4
In ore	214 10	78 30	4 maior
Supra oculū	216 30	74 40	3
In gena	229 40	74 20	4
Supra caput	233 30	74 30	3
In prima colli inflexione borea	248 40	82 20	4
Australis ipsarum	294 40	76 14	4
Media earum de	262 10	80 20	4
Quae sequuntur has ab ortu i conuersione scilicet	282 40	81 10	4
Austrina lateris pcedentis quadrilateri	331 20	81 40	4
borea eiusdem lateris	343 40	83 0	4
Borea lateris sequentis	1 0	78 40	4

BOREAE FLAGAE

forma Stellarum	longitud	latitu	Ma gm rudo
Australis eiusdem lateris	340 16 10	77 40 4	
In inflectione tertia australis trianguli	4 4 0	80 30 4	
Reliquarum trianguli precedens	14 14 0	81 40 4	
Quae sequitur	19 19 30	80 14 4	
In triangulo antecedente trium	66 6 20	83 30 4	
Reliquarum eiusdem trianguli australis	43 13 40	83 30 4	
Quae borealior superioribus duabus	35 5 10	84 40 4	
duarum parvarum a triangulo sequens	200 20 0	87 30 6	+
Antecedens earum	194 14 0	86 50 6	
Trium quae in rectum sequuntur australis	142 2 30	81 14 4	
Media trium	142 2 40	83 0 4	
Quae magis in boream ipsarum	141 1 0	84 40 3	
Post haec ad occasum duarum quae magis in bor.	143 3 20	78 0 3	
Magis in austrum	146 6 30	74 40 4	Maiores
Hinc ad occasum in conversione caudae	146 6 0	70 0 3	
duarum plurimum distantium praecedens	120 0 40	64 40 4	
Quae sequitur ipsam	124 4 30	64 30 3	
Sequens in cauda	192 12 30	61 14 3	
In extrema cauda	188 6 30	46 14 3	
Stellarum ergo 31 tertiae magnitudinis 8 quartae 15 quintae 5 sextae 2			
Cephei			
In pede dextro	28 28 40	74 40 4	
In sinistro pede	26 26 20	64 14 4	
In latere dextro sub cingulo	0 0 40	71 10 4	
Quae supra dextrum humerum attingit	340 10 0	69 0 3	
Quae dextra vertebra coxae contingit	332 2 40	72 0 4	
Quae sequitur eandem coxam attingens	333 3 20	74 0 4	
Quae in pectore	342 22 0	64 30 4	
In brachio sinistro	1 1 0	62 30 4	Maiores
Trium in tiara australis	339 9 40	80 14 4	
Media ipsarum	340 10 40	61 14 4	
Borea trium	342 12 20	61 30 4	
Stellae ii magnitudinis tertiae 1 quartae 7 quintae 3			

BOREAE FLAGAE

Infirmi duarū q̄ p̄cedit tiaram	337	76	0	64	0	5
Quae sequitur ipsam	344	13	40	59	30	4

BOOTIS sive arctophilacis

In manu sinistra triū p̄cedens	145	24	40	58	40	5
Media triū australior	147	27	30	58	20	5
Sequēs triū	149	29	0	60	10	5
Quae in vertebra sinistra coxae	143	23	0	54	40	5
In sinistro humero	163	13	0	49	0	3
In capite	170	20	0	53	50	4 <i>Maiores</i>
In dextro humero	179	29	0	48	40	4
In colorobo duarū australior	179	29	0	53	15	4
Quae magis i boreā in extremo colorobi	178	28	20	57	30	4
Duarū sub humero i venabulo borea	181	1	0	48	10	4 <i>Maiores</i>
Australior ipsarum	181	1	50	45	30	5
In dextrae manus extremo	181	1	35	41	20	5
Duarū in vola p̄cedens	180	0	0	41	40	5
Quae sequitur ipsam	180	0	20	42	30	5
In extremo colorobi manubrio	181	1	0	40	20	5
In dextro crure	173	23	20	40	15	3
Duarū in cingulo q̄ sequitur	169	19	0	41	40	4
Quae antecedit	168	18	20	42	10	4 <i>Maiores</i>
In calcaneo dextro	178	28	40	28	0	3
In sinistro crure borea triū	164	14	40	28	0	3
Media triū	163	13	50	26	30	4
Australior ipsarum	164	14	50	25	0	4

Stellae 22. quarū in maḡ tertia 4 i quarta 9 in quinta 9

Infirmis iter crura quā arcturū vocat	170	20	20	31	30	1
---------------------------------------	-----	----	----	----	----	---

Coronae boreae

Luens in corona	188	8	0	44	30	2 <i>Maiores</i>
p̄cedens omnium	185	5	0	48	10	4 <i>Maiores</i>
Sequēs in boreā	185	5	10	48	0	5
Sequēs magis i boreā	193	13	0	50	30	6
Quae sequitur lucentē ab austro	191	11	30	44	45	4

BOREAE PLAGAE

Quae proxime sequitur	190	10	30	44	50	4
Post has longius sequens	194	14	40	48	10	4
Quae sequitur omnes in corona	195	15	0	49	20	4
Stellae 8 quarum magis scilicet i quarta s quinta i sexta i						

Engonasi

In capite	221	11	0	37	30	3
In axilla dextra	207	27	0	43	0	3
In dextro brachio	205	25	0	40	10	3
In dextris ilibus	201	21	20	37	10	4
In sinistro humero	220	190	10	48	0	3
In sinistro brachio	224	15	20	49	30	4
In sinistris ilibus	231	21	0	42	0	4
Trium in sinistra uola	238	28	50	52	50	4
Borea duarum reliquarum	235	25	0	54	0	4
Australior	234	24	50	53	0	4
In dextro latere	207	27	10	56	10	3
In sinistro latere	213	3	30	53	30	4
In clune sinistro	213	3	20	56	10	4
In educatione eiusdem cruris	214	7	30	58	30	4
In crure sinistro trium praecedens	217	7	20	59	50	3
Sequitur hanc	218	8	40	60	20	4
Tertia sequens	219	9	40	61	15	4
In sinistro genu	237	24	10	61	0	4
In sinistra nate	225	15	30	69	20	4
In pede sinistro trium praecedens	188	8	40	70	15	6
Media earum	220	10	10	71	15	6
Sequitur trium	223	13	0	72	0	6
In educatione dextris cruris	207	24	0	60	15	4
Eiusdem cruris borealior	198	18	50	63	0	4
In dextro genu	189	9	0	65	30	4
Sub eodem genu duarum australior	186	6	40	63	40	4
Quae magis in boream	183	3	30	64	15	4

Maior

Maior

Maior

Maior

Maior

BOREA SIGNA

In tibia dextra	184	4	30	60	0	4
In extremo dextri pedis eadem q̄ i extre colorobo Bootis	178	28	20	57	30	4

Preter hanc stellae 28. Mag. tertia 5 quarta 17 quinta 2 sexta 3						
Infermis a dextro brachio australior	206	28	0	38	10	5

Lyra

Lucida q̄ lyra siue fidicula uocatur	240	10	40	62	0	1
Duarū adiacentū borea	243	13	40	62	40	4 maior
Quae magis in austrum	243	13	40	61	0	4 maior
In medio eclusionis cornū	262	22	0	60	0	4
Duarū continuarū ad ortū in borea	264	24	20	61	20	4
Quae magis in austrū	264	24	0	60	20	4
Præcedentū in iunctura duarū borea	244	14	20	58	10	3
Australior	244	14	10	55	0	4 minor
Sequentū duarū i eodem uigo borea	247	17	30	55	20	3
Quae magis in austrum	248	17	20	54	45	4 minor

Stellarū 10 magnitudinis primae i tertiae 2 quartae 7

Oloris seu avis

In ore	267	27	50	49	20	3
In capite	272	2	20	50	30	5
In medio collo	279	9	20	54	30	4 Maior
In pectore	291	21	50	56	20	3
In cauda lucens	302	2	30	60	0	2
In antone dextre alae	282	12	40	64	40	3
Trinū in dextra uola australior	284	15	50	69	40	4
Media	284	14	30	71	30	4 Maior
Ultima trinū et in extrema ala	310	10	0	74	0	4 Maior
In antone sinistre alae	294	24	10	49	30	3
In medio ipsius alae	298	28	10	52	10	4 Maior
In eiusdē extremo	300	0	0	74	0	3
In pede sinistro	303	3	20	55	10	4 Maior
In sinistro genu	307	7	50	57	0	4
In dextro pede duarū prædens	294	24	30	64	0	4

BOREA SIGNA

Quae sequitur	296	26	0	04	30	4
In dextro germi nebulosa	304	7	30	03	44	5
Stellae 17 quarum mag. scilicet i. tertiae s. quartae q. quintae 2						
Et duae circa olorem informes						
Sub sinistra ala duarum australior	306	8	0	49	40	4
Quae magis in borea	307	7	10	51	40	4

Cassiopea

In capite	1	1	10	44	20	4
In pectore	4	4	10	46	44	3 <i>Maiores</i>
In cingulo	6	6	20	47	50	4
Super cathedra ad coxas	10	10	0	49	0	3 <i>Maiores</i>
Ad gremia	13	13	40	44	30	3
In crure	20	20	20	47	44	3
In extremo pedis	344	24	0	48	20	4
In sinistro brachio	8	8	0	44	20	4
In sinistro cubito	7	7	40	44	0	5
In dextro cubito	344	27	40	50	0	6
In sedis pede	8	8	20	52	40	4
In ascensu medio	1	1	10	41	40	3 <i>minor</i>
In extremo	27	27	10	51	48	6 40

Stellae 13 quarum mag. tertiae 4. quarta 5. quinta 1. sexta 2.

Persei

In extremo dextrae manus obvolutione nebulosa	21	21	0	40	30	nebulosa
In dextro cubito	344	24	30	37	30	4
In humero dextro	346	26	0	34	30	4 <i>minor</i>
In sinistro humero	20	20	50	32	20	4
In capite siue nebula	344	24	0	34	30	4
In scapulis	344	24	50	31	10	4
In dextro latere fulgens	348	28	10	30	0	2
In eodem latere trium praecedens	348	28	40	27	30	4
Media	30	20		27	40	4
Reliqua trium	31	0		27	30	3
In cubito sinistro	24	0		27	0	4

BOREA SIGNA

	longitudinis partes	sec	min	sec	
In sinistra manu et capite Medusae Lutes	23	0	23	0	2
Eiusdem capitis sequens	22	30	21	0	4
Quae praet in eodem capite	21	0	21	0	4
praecedens etiam hanc	20	10	22	15	4
In dextro genu	38	10	28	15	4
praecedens hanc in genu	37	10	28	10	4
In ventre duarum praecedens	35	40	25	10	4
Sequens	37	20	26	15	4
In dextro coxendite	37	30	24	30	5
In dextera sura	39	40	28	45	5
In sinistra coxa	30	10	21	40	4 Maior
In sinistro genu	32	0	19	50	3
In sinistro crure	31	40	14	45	3 Maior
In sinistro calcaneo	24	30	12	0	3 minor
In summo pedis sinistra parte	29	40	11	0	3 Maior

Stellae 26 quarum mag prima scda 2 tertia 5 quarta 10 quinta 2 nebuloza i

Circa perseae informes

Quae ad ortum a sinistro genu	34	10	31	0	5
In boream a dextro genu	38	20	31	0	5
Antecedens a capite Medusae	18	0	20	40	obscura

Stellarum trium mag quinta 2 obscura una

Hemiochi sunt aurige

	partes	sec	min	sec	
Duarum in capite australior	45	24	50	30	0 4
Quae magis in borea	44	24	40	30	40 4
In sinistro humero fulgur qua vocat capella	78	18	20	22	30 1
In dextro humero	46	28	10	20	0 2
In dextro cubito	44	24	30	14	15 4
In dextera uola	46	28	10	13	30 4 Maior
In sinistro cubito	45	15	20	20	40 4 Maior
b + In sinistra uola q haedorum sequens	b 46	16	30	18	0 4 Maior
a + Sed Antecedens haedorum	a 45	15	30	18	0 4 minor
In sinistra sura	43	23	10	18	10 3 minor
In dextera sura et extremo cornu tauri boreo	49	19	0	5	0 3 Maior

BOREA Signa

	partes	sr			
In talo	49	19	20	8	30 4
In clune	49	19	40	12	20 4
In sinistro pede exigua	24	24	0	10	20 6

Stellæ 14 quarū prima mag 1 scda 1 tertia 2 quarta 7 quinta 2 sexta 1

Ophiuchi sive Serpentarij

In capite	228	18	10	36	0	3	
In dextro humero duarū pcedens	231	21	20	27	14	4	Maiores
Sequens	232	22	20	26	44	4	
In sinistro humero duarū pcedens	216	6	40	33	0	4	
Quæ sequitur	218	8	0	31	40	4	
In antone sinistro	211	1	40	34	30	4	
In sinistra manu duarū pcedens	208	28	20	17	0	4	
Sequens	209	29	20	12	30	3	
In dextro antone	220	20	0	14	0	4	
In dextra manu pcedens	204	24	40	18	40	4	minores
Sequens	207	27	40	14	20	4	
In genu dextro	224	14	30	4	30	3	
In dextra tibia	227	17	0	2	14	3	Maiores
In pede dextro ex quatuor pcedens	226	16	20	2	14	4	Maiores
Sequens	227	17	40	1	30	4	Maiores
Tertia sequens	228	18	20	0	20	4	Maiores
Reliqua sequens	229	19	10	0	44	4	Maiores
Quæ calcaneū cōtingit	229	19	30	1	0	4	
In sinistro genu	214	4	30	11	40	3	
In crure sinistro ad rectā lineā borea trū	214	4	0	4	20	4	Maiores
Media eorum	214	4	0	3	10	4	
Austrator trū	213	3	10	1	40	4	Maiores
In sinistro calcaneo	214	4	40	0	40	4	
Domestica sinistri pedis attingens	214	4	0	0	44	4	

Stellæ 24 quarū mag tertia 5 quarta 13 quinta 5

Circa Ophiuchum informes

Ab ortu i dextrū humerū maxie borea trū	234	24	20	28	10	4
Media trū	235	25	0	26	20	4

BOREA SIGNA

Australis trium	233	23	40	25	0	4
Adhuc sequēs tres	237	27	0	27	0	4
Separata a quatuor i septentriones	238	28	0	33	0	4

Informum ergo s magnitudinis quarta omnes

Serpentis ophiuchi

In quadrilatero q in gena	192	12	10	38	0	4
Quae naves attingit	201	21	0	40	0	4
In tempore	197	17	40	34	0	3
In educatione colli	194	14	20	34	14	3
Media quadrilateri et i ore	194	14	40	37	14	4
A capite in septentriones	201	21	30	42	30	4
In prima colli conversione	194	14	0	29	14	3
Sequentium trium borea	198	18	10	26	30	4
Media earum	197	17	40	24	20	3
Australior trium	199	19	40	24	0	3
Duae pcedens in sinistra serpentarij	202	22	0	16	30	4
Quae sequitur hac i eade manu	211	1	30	16	14	5
Quae post coxa dextram	227	17	0	10	30	4
Sequentium duarum antrima	230	20	20	8	30	4
Quae borea	231	21	10	10	30	4
Post dextra manu in inflexione caudae	237	27	0	20	0	4
Sequens in cauda	242	2	0	21	10	4
In extrema cauda	241	11	40	27	0	4

Stellae 18 quarum mag tertiae s quarta 12 quinta una

Sagittae

In cuspide	213	3	30	39	20	4
In harmonie trium sequēs	270	0	0	39	10	5
Media ipsarum	269	29	10	39	40	5
Antecedens trium	268	28	0	39	0	5
In glyphide	266	26	40	38	45	5

Stellae quae quarum mag quarta i quinta 3 sexta i

Aquilae

In medio capite	270	0	30	28	50	4
-----------------	-----	---	----	----	----	---

BOREA SIGNA

In collo	268	28	10	27	10	3	
In scapulis lucida quā vocat aqlam	267	27	10	29	10	2	Maiores
proxima huic magis in boreā	268	28	0	30	0	3	minores
In sinistro humero p̄cedens	266	26	30	31	30	3	
Quæ sequitur	269	29	20	31	30	4	
In dextro humero antecedens	263	23	0	28	40	4	
Quæ sequitur	264	24	30	26	40	4	Maiores
In cauda lacteū circuli attingēs	244	14	30	25	30	3	

Stelle novæ quæ magis sc̄tæ i tertiæ & quartæ i qntæ 3
Circa aquilam informes

A capite in austrum p̄cedens	272	2	0	21	40	3	
Quæ sequitur	272	2	10	29	10	3	
Ab humero dextro versus affricū	249	19	20	24	0	4	Maiores
Ad austrum	261	21	30	20	0	3	
Magis ad austrum	263	23	0	14	30	4	
Quæ p̄cedit omnes	244	14	30	18	10	3	

Informū o quæ magis tertiæ & quartæ i et qntæ vna

Delphini

In cauda triū p̄cedens	281	11	0	29	10	3	minores
Reliquarū duarū magis borea	282	12	0	29	0	4	minores
Australior	282	12	0	26	40	4	
In romboide p̄cedentis lateris australior	281	11	40	32	0	3	minores
Eiusdē lateris borea	283	13	30	33	40	3	minores
Sequentis lateris australior	284	14	40	32	0	3	minores
Eiusdē lateris borea	286	16	40	33	10	3	minores
Infer caudā et rombū triū australior	280	10	40	34	14	6	
Cæterarū duarū i boreā p̄cedens	280	10	40	31	40	6	
Quæ sequitur	282	12	20	31	30	6	

Stelle 10 utp̄nta magis tertiæ & quartæ 2 sextæ 3

Equi sectionis

In capite duarū p̄cedens	289	19	40	20	30	obscura
Sequens	292	21	20	20	40	obscura
In ore duarū p̄cedens	289	19	40	24	30	obscura

BOREA SIGNA

BOREA SIGNA		longitud		Latitu		mag	
Quæ sequitur	291	21	0		24	0	obscura
Stella quatuor obscure omnes							
Equi alati seu pegasi							
In rictu	298	40		21	25	30	3 Maior
In capite duarum propinuarum borea	302	40			16	50	3
Quæ magis in austrum	301	20			16	31	10 4
In uirga duarum australior	314	40			14	40	24
Quæ magis in borea	313	30			16	30	44
In ceruice duarum præcedens	312	10			18	24	0 43
Sequens	313	50			19	18	0 4
In sinistra suffragine	305	40			36	24	30 4 Maior
In sinistro genu	311	0			34	29	14 4 Maior
In dextra suffragine	317	0			41	29	30 4 Maior
In pectore duarum propinuarum præcedens	319	30			29	18	0 4
Sequens	320	20			29	30	4
In dextro genu duarum borea	322	20			34	0	3
In austrum magis	321	50			24	30	4
In corpore duarum sub ala quæ borea	327	50			24	40	4
Quæ australior	328	20			24	0	4
In scapulis et armo alæ	340	0			19	40	2 minor
In dextro humero et cruris eductione	324	30			31	0	2 minor
In extrema ala	334	30			12	30	2 minor
In umbilico quæ et capiti Andromadæ cõis	341	10			28	0	2 minor

Stellæ 20 nempe mag scilicet 4 tertia 4 quarta 9 quinta 3

Andromedæ

Quæ in scapulis	348	40		24	30	3	
In dextro humero	349	40		27	0	4	
In sinistro humero	347	40		23	0	4	
In dextro brachio trium australior	347	0		32	0	4	
Quæ magis in borea	348	0		33	30	4	
Media trium	348	20		32	20	4	
In summa manu dextra trium australior	343	0		41	0	4	
Media earum	344	0		42	0	4	

BOREA SIGNA

	Longitudo	Latit	mag
borea trium	344 30	44 0 4	
In sinistro brachio	347 30	17 30 4	
In sinistro cubito	349 0	14 40 3	
In cingulo trium australis	347 10	25 20 3	
Media	344 10	30 0 3	
Septentrionalis trium	344 20	32 30 3	
In pede sinistro	10 10	23 0 3	
In dextro pede	10 30	37 20 4	Maiores
Australior ab his	8 30	34 20 4	Maiores
Sub poplite duarum borea	4 40	29 0 4	
Austrina	4 20	28 0 4	
In dextro genu	4 30	34 30 4	
In symmate sine tractu duarum borea	6 0	34 30 4	
Austrina	7 30	32 30 4	
A dextra manu excedens et informis	4 0	44 0 3	
Stella 23 etiam mag tertiae 7 quarta 17 quinta 4			

Trianguli

In apice trianguli	4 20	18 30 3	
In basi praecedens trium	9 20	20 40 3	
Media	9 30	20 20 4	
Sequens trium	10 10	19 0 3	

Stella 4 earum mag tertiae 3 quarta una
 Igitur in ipsa septentrionali plaga stellae omnes 300 Magnitudinis
 primae 3 secundae 18 tertiae 81 quartae 177 quintae 48 sextae 13 nebulosa 1
 obscura novem

PORTA QVAE MEDIA ET CIRCA SIGNIFERVM
 SVNT CIRCVLVM
 ARIETIS

In cornu duarum praecedens et prima omni	0 0	hor 7 20 3	minor
Sequens in cornu	1 0	hor 8 20 3	
In vultu duarum borea	4 20	hor 7 40 4	

MEDIA QVAE CIRCA SIGNIFER

	Longi partes	Latitudis partes	Mag nitu
Quae magis in austru	4 40	bor 6 0 4	
In cervice	9 40	bor 4 30 4	
In remibus	10 40	bor 6 0 6	
Quae in educatione caudae	14 40	bor 4 40 4	
In cauda triū pcedens	17 10	bor 1 40 4	
Media	18 40	bor 2 30 4	
Sequens triū m	20 20	bor 1 40 4	
In coxendice	13 0	bor 1 10 4	
In poplite	11 20	Aust 1 30 4	
In extremo pede posteriore	8 30	Aust 4 14 4	Maioz

Stellae 13 quax mag tertiae 2 quartae 4 quinta 5 sextae una
Circa arietē informes

Lucida supra caput	3 50	bor 10 0 3	maioz
Supra dorsum maxie septentrionaria	14 0	bor 10 10 4	
Reliquarū triū parvax borea	14 40	bor 12 40 4	
Media	13 0	bor 10 40 4	
Australis earum	12 30	bor 10 40 4	

Stellae 5 quax mag tertiae 1 quartae 1 quinta 3

Tauri

In sectione ex quatuor maxie borea	19 40	Aust 6 0 4	
Alterra post ipsam	19 20	aust 7 14 4	
Tertia	18 0	aust 8 30 4	
Quarta maxie austrina	17 40	aust 9 14 4	
In dextro armo	23 0	aust 9 30 4	
In pectore	27 0	aust 8 0 3	
In dextro genu	30 0	aust 12 40 4	
In suffragine dextra	26 20	aust 14 40 4	
In sinistro genu	34 30	aust 10 0 4	
In sinistra subfragine	36 20	aust 13 30 4	
In facie s q succulae vocatur. q i naribus	32 0	aust 4 44 3	minoz
Inter hac et boreū oculum	33 40	aust 4 14 3	minoz
Inter eandē et oculū australem	34 10	aust 0 40 3	minoz
In ipa oculo lucens pallicem dicta	36 0	aust 4 10 1	

// Romani

hyades

MEDIA QVAE CURCA SIGNIFER

	longitudinis partes	latitu partes	Mag tu
In oculo boreo	34 10	aust 3 0	3 minor
Quae inter originem australis cornu et aure	40 30	aust 4 0	4
In eodem cornu duarum australior	43 40	aust 4 0	4
Quae magis in boream	43 20	aust 3 30	4
In extremo eiusdem	40 30	aust 2 30	3
In origine cornu septentrionalis	49 0	aust 4 0	4
In extremo eiusdem quaeq; in dextro pede	49 0	bor 4 0	3
In aure boreo duarum boreo / Herminchi	34 20	bor 4 30	4
Australis eorum	34 0	bor 4 0	4
In cervice duarum exiguarum praecedens	30 20	bor 0 40	4
Quae sequitur	32 20	bor 1 0	5
In collo quadrilateri praecedentium austrina	31 20	bor 4 0	4
eiusdem lateris boreo	32 10	bor 7 10	4
Sequentis lateris australis	34 20	bor 3 0	4
huius lateris boreo	34 0	bor 4 0	4
Pleadum praecedentis lateris boreus terminus	24 30	bor 4 30	4
Eiusdem lateris australis terminus	24 40	bor 4 40	4
Pleadum sequens angustissimus terminus	27 0	bor 4 20	4
Exigua pleadum et ab extremis secta	28 0	bor 3 0	4
Stellarum 32 absq; ea quae in extremo cornu septentrionali magnitudinis primae est i tertiae & quartae ii quita 13 sexte una			
Quae circa taurum informes	18 20	aust 17 30	4
Inter pedem et armum deorsum	43 20	aust 2 0	4
Circa austrinum cornu praecedens trium	38 20	aust 1 44	4
Media trium	47 20	aust 1 44	4
Sequens trin	49 20	aust 2 0	4
Sub extremo eiusdem cornu duarum boreo	42 20	aust 0 20	4
Austrina	42 20	aust 7 40	4
Sub boreo curru quique praecedens	40 20	bor 2 40	4
Altera sequens	42 20	bor 1 0	4
Tertia sequens	44 20	bor 1 20	4
Reliquarum duarum quae boreo	44 40	bor 3 20	4
Quae australis	48 40	bor 1 14	4

Venus apogea 48.20

Vergilia

QVAE CIRCA SIGNIFER

Stellarū ii informū mag quarta i quinta decem

Geminorū

In capite gemini praecedentis · Castor	76 40	boz	9	30	2
In capite gemi sequentis subflaua pollux	79 40	boz	6	14	2
In sinistro cubito gemi praecedentis	70 0	boz	10	0	4
In eodem brachio	72 0	boz	7	20	4
In scapulis eiusde gemini	74 20	boz	4	30	4
In dextro humero eiusde	77 20	boz	4	40	4
In sinistro humero sequentis gemi	80 0	boz	2	40	4
In dextro latere antecedentis gemi	74 0	boz	2	40	4
In sinistro latere sequentis gemi	78 30	boz	3	0	4
In sinistro genu praecedentis gemi	66 30	boz	1	30	3
In sinistro genu sequentis	71 34	aust	2	30	3
In sinistro bubone eiusdem	74 0	aust	0	30	3
In cauitate dextra eiusdem	74 40	aust	0	40	3
In pede praecedentis gemi praecedens	60 0		1	30	4 + Maior
In eode pede sequens	61 30		1	14	4
In extremo pede praecedentis gemi	63 30	aust	3	30	4
In summo pede sequentis	64 20	aust	7	30	3
In infimo eiusdem pedis	68 0	aust	10	30	4

Stellae 18 quae mag scitae 2 tertiae 5 quartae 9 quintae 2

Circa geminos informes

Praecedēs ad summū pedē gemi praecedentis	47 30	Aust	0	40	4
Quae ante genu eiusdem luet	49 40	boz	4	40	4 + Maior
Antecedēs gemi sinistru sequentis gemi	68 30	aust	2	14	4
Sequentiū dextrā manū ge sequen trū borea	81 40	aust	1	20	4
Media	79 40	aust	3	20	4
Australis trū q circa brachiū dextrū	79 20	aust	4	30	4
Lucidens sequens tres	84 0	aust	2	40	4

Stellae 7 informū mag quarta 3 quinta 4

Cancer

In pectore nebuloſi media q ſepe uocatur	93 40	boz	0	40	nebulosa
--	-------	-----	---	----	----------

QVAE CIRCA SIGNIFERX

Martis apog 10

Quadrilaterj duaru pcedentiu borea	91 0	bor	1 14	4 minor
Austrina	91 20	aust	1 10	4 minor
Sequentiu duar q vocatur afini borea	93 40	bor	2 40	4 maior
Australis afinis	94 40	aust	0 10	4 maior
In chele seu brachio austrino	99 40	aust	4 30	4
In brachio septentrionali	91 40	bor	11 50	4
In extremo pedis borei	86 0	bor	1 0	5
In extremo pedis austrini	90 30	aust	7 30	4 maior

Stellar nonne mag quarta 7 quinta i nebuloza vna
Circa Cancrum informes

Supra cubitu australis cheles	130 103 0	aust	2 40	4 minor
Sequens ab extremo eiusde cheles	104 0	aust	5 40	4 minor
Supra nubecula duar pcedens	97 20	bor	4 40	5
Sequens hanc	100 20	bor	7 14	5

Quatuor informiu mag quarta 2 quinta 2
Leonis

In naribus	101 40	bor	10 0	4
In hiatu	104 30	bor	7 30	4
In capite duar borea	107 40	bor	12 0	3
Australis	107 30	bor	9 30	3 maior
In ceruice triu borea	113 30	bor	11 0	3 Martis apog 109 50
Media	114 30	bor	8 30	2
Australis triu	114 0	bor	4 30	3
In pectore qua basiliscu sine regulu vocat	115 40		0 10	1A
In pectore duar austrina	116 40	Aust	1 40	4
Antecedes paru ea q in corde	113 20	Aust	0 14	5
In gem dextro priorj	110 40	0	0 0	5
In drace dextra	117 30	Aust	3 40	6
In gem sinistro anteriorj	122 30	aust	4 10	4
In drace sinistra	114 40	aust	4 14	4
In sinistra axilla	122 30	aust	0 10	4
In ventre triu antecedes	120 20	bor	4 0	6
Sequentiu duar borea	126 20	bor	5 20	6

Quæ circa signiferum

	Longitud partes		Latitu partes		Mag nit
Quæ australis	125	40	bor	2 20	5
In lumbis duarū q̄ præit	124	40	bor	12 15	5
Quæ sequitur	127	30	bor	13 40	2
In clune duarū borea	127	40	bor	11 30	5
Austrina	129	40	bor	9 40	3
In posteriori coxa	133	40	bor	5 50	3
In cavitate	135	0	ast	1 15	4 bor
In posteriori cubito	135	0	bor	0 50	4 aust
In pede posteriori	134	0	aust	3 0	5
In extremo caudæ	137	50	bor	11 50	1 minor

Stellæ 27 mag prime 2 scdæ 2 tertia 5 quarta 8 quinta 5 sexta 4

Circa Leonem informes

Supra dorsum duarū prædens	119	20	bor	13 20	5
Quæ sequitur	121	30	bor	14 30	5
Sub ventre trim borea	129	50	bor	1 10	4 minor
Media	130	30	aust	0 30	5
Australis trim	132	20	aust	2 40	5
Inter extrema leonis et vrsæ nebuloſe tuoluminis quæ vocant.					
Beromnes crines q̄ maxie i borea	138	10	bor	30 0	luminosa
Australiū duarū prædens	133	50	bor	24 0	obscura
Quæ sequitur i figura folij hædere	141	50	bor	24 30	obscura

Informiū 8 mag quartæ 1 quintæ 4 luminosa 1 obscura 2

Virgins

In summo capite duarū prædens austrina	139	40	bor	4 15	5
Sequens septentrionalior	140	20	bor	5 40	5
In vultu duarū borea	144	0	bor	8 0	5
Australis	143	30	bor	5 30	5
In extremo alæ sinistra et austrina	142	20	bor	0 0	3
Earū q̄ in sinistra alæ 4 prædens	151	35	bor	1 10	3
Altera sequens	146	30	bor	2 50	3
Tertia	150	30	bor	2 50	5
Ultima quatuor sequens	154	20	bor	1 40	4
In dextro latere sub cingulo	147	40	bor	8 30	3

Quæ circa signu feru

	Longi partes		Latitu partes		Ma gn	
In dextra et borea ala triu pcedens	141	30	bore	13	50	5
Reliquarum duarum austrina	143	30	bore	11	40	6
Spacium borea vocata Vindemiator	144	30	bore	14	10	3 maior
In sinistra manu quæ spica vocatur	170	0	Aust	2	0	1
Sub perihomate et in clune dextra	168	10	bore	8	40	3
In sinistra coxa quadrilateru pcedentiu	169	40	bore	2	20	5
Australis	170	20	bore	0	10	6
Sequentiu duarum borea	173	20	bore	1	30	4
Austrina	171	20	bore	0	20	5
In genu sinistro	174	0	bore	1	30	4
In postremo coxa dextra	171	20	bore	8	30	5
In symmate quæ media	180	0	bore	7	30	4
Quæ austrina	180	40	bore	2	40	4
Quæ borea	181	40	bore	11	40	4
In sinistro et austrino pede	183	20	bore	0	30	4
In dextro et boreo pede	186	0	bore	9	50	3

Jovis apog 154 20
Mercurij apog 184 20

Stellarum 26 mag. primæ i tertie 5 quarte 5 quintæ ii sextæ 2

Circu virginem informes

Sub brachio sinistro i directu triu pced	148	0	Aust	3	30	5
Media	162	20	Aust	3	30	5
Sequens	164	34	Aust	3	20	5
Sub spica i recta linea triu pcedens	170	30	aust	7	20	6
Media earum quæ et dupla	171	30	aust	8	20	5
Sequens ex tribus	173	20	aust	7	50	6

Informiu 5 magnitudinis quintæ 4 sextæ 2

Chelarum

In extrema austrina chele duarum lucens	191	20	bore	0	40	2 Maior
Obscurior in boream	190	20	bore	2	30	5
In extrema borea chele duarum lucens	194	30	bore	8	30	2
Obscurior pcedens hanc	191	0	bore	8	30	5
In medio cheles austrine	197	20	bore	1	40	4
In eadem quæ præit	194	40	bore	1	15	4

<i>Quae circa signiferū formae p^{te} hanc</i>	<i>longit partes</i>	<i>Latitu partes</i>	<i>Ma g^o</i>
In media chele borea	200 50 <i>bore</i>	3 45	4
In eadem quae sequitur	206 20 <i>bore</i>	4 30	4
<i>Stellae octo quarum magnitudinis scilicet 2 quartae 4 quintae duae</i>			
<i>Circa chelas informes</i>			
In boreā a chele borea triū precedēs	199 30 <i>bore</i>	9 0	4
Sequentium duarum australis	207 0 <i>bore</i>	6 40	4
Boreā ipsarum	207 40 <i>bore</i>	9 15	4
Inter chelas ex tribus quae sequitur	204 50 <i>bore</i>	4 30	6
Reliquarum duarum precedentium borea	203 40 <i>bore</i>	2 0	4
Quae australis	204 30 <i>bore</i>	1 30	4
Sub austrina chele triū precedens	196 20 <i>austr</i>	7 30	3
Reliquarum sequentium duarum borea	204 30 <i>austr</i>	8 10	4
Australis	205 20 <i>austr</i>	9 40	4
<i>Informium 9 magnitudinis tertiae 1 quartae 5 quintae 2 sextae una</i>			

Scorpii

In fronte lucentium triū borea	209 40 <i>bore</i>	1 20	3 <i>Maiores</i>
Media	209 0 <i>bore</i>	1 40	3
Australis trium	209 0 <i>austr</i>	5 0	3
Quae magis ad austrum et in pede	209 20 <i>austr</i>	7 50	3
Duarum coniunctarum fulgēs borea	210 20 <i>bore</i>	1 40	4
Australis	210 40 <i>bore</i>	0 30	4
In corpore triū lucidarum precedens	214 0 <i>austr</i>	3 45	3
Media rutilas Antares vocata	216 0 <i>austr</i>	4 0	2 <i>Maiores</i>
Sequens trium	217 50 <i>austr</i>	5 30	3
In ultimo acetabulo duarum precedens	212 40 <i>austr</i>	6 10	5
Sequens	213 50 <i>austr</i>	6 40	5
In primo corporis spondylo	221 50 <i>austr</i>	11 0	3
In secundo spondylo	222 10 <i>austr</i>	15 0	4
In tertio duplicis borea	223 20 <i>austr</i>	18 40	4
Austrina duplicis	223 30 <i>austr</i>	18 0	3
In quarto spondylo	226 30 <i>austr</i>	19 30	3
In quinto	231 30 <i>austr</i>	18 50	3

Saturni apogeon
226 30

forma stellarū

Longitudinis Latitudo mag
partes partes m^o m^o

In sexto spondylo	233	40	aust	16	40	3
In septimo quæ proxia aculeo	232	20	aust	14	10	3
In ipso aculeo duarū sequēs	230	40	aust	13	20	3
Antecedens	230	20	aust	13	30	4

Stellæ 21 quæ scitæ mag 1 tertia 13 quarta 5 quinta 2

Circa Scorpium informes

Nebulosa sequēs aculeum	234	30	Aust	13	14	nebulosa
Ab aculeo in boreā duarū præcedēs	228	40	aust	8	10	5
Quæ sequitur	232	40	aust	4	10	5

Informiū triū mag quinta 2 nebuloſa vna

Sagittærij

In cuspide Sagittæ	237	40	aust	6	30	3
In manubrio sinistræ manus	241	0	aust	6	30	3
In australi parte arcus	241	20	aust	10	40	3
In septentrionali duarū præcedēs australior	242	20	Aust	1	30	3
Magis in boreā i extremitate arcus	240	0	bor	2	40	4
In humero sinistro	243	40	aust	3	10	3
Antecedēs hanc in iaculo	246	20	aust	3	40	4
In oculo nebuloſa duplex	248	30	bor	0	44	nebulosa
In capite triū quæ antea	249	0	bor	2	10	4
Media	241	0	bor	1	30	4 maior
Sequens	242	30	bor	2	0	4
In boreo contactu triū australior	244	40	bor	2	40	4
Media	244	40	bor	4	30	4
Borea triū	246	10	bor	6	30	4
Sequēs tres obscura	249	0	bor	4	30	6
In australi contactu duarū borea	262	40	bor	4	30	5
Australis	261	0	bor	2	0	6
In humero dextro	244	40	aust	1	40	5
In dextro cubito	248	10	aust	2	40	5
In scapulis	243	20	aust	2	30	4
In armo	241	0	aust	4	30	4 maior
In axilla	249	40	aust	6	44	3

Quæ circa signiferum

In subfragine sinistra priore	241	0	aust	23	0	2
In genu eiusdem cruris	240	20	aust	18	0	2
In priori dextra suffragine	240	0	aust	13	0	3
In sinistra scapula	260	40	aust	13	30	3
In anteriori dextro genu	260	0	aust	20	10	3
In educatione caudæ 4 borei lateris prædens	261	10	aust	4	50	5
Sequens eiusdem lateris	262	10	aust	4	50	5
Austrini lateris prædens	261	50	aust	5	50	5
Sequens eiusdem lateris	263	0	aust	6	30	5

Stellæ 31 quax mag scitæ 2 tertie 9 quarta 9 quinta 8 sexta 2
Capricorni nebulosa una

In præcedente cornu triū borea	270	40	bore	7	30	3
Media	271	0	bore	6	40	6
Australis triū	270	40	bore	5	0	3
In extremo sequentis cornu	272	20	bore	8	0	6
In vultu triū australis	272	20	bore	0	45	6
Reliquarum duarum præcedens	272	0	bore	1	45	6
Sequens	272	10	bore	1	30	6
Sub oculo dextro	270	30	bore	0	40	5
In cervice duarum borea	275	0	bore	4	50	6
Australis	275	10	aust	0	50	5
In dextro genu	274	10	aust	6	30	4
In sinistro genu subfracto	274	0	aust	8	40	4
In sinistro humero	280	0	aust	7	40	4
Sub alio duarum cōtignarum prædens	283	30	aust	6	50	4
Sequens	283	40	aust	6	0	5
In medio corpore triū sequens	282	0	aust	4	15	5
Reliquarum præcedentium australis	280	0	aust	4	0	5
Septentrionalis earum	280	0	aust	2	50	5
In dorso duarum quæ anteit	280	0	aust	0	0	4
Sequens	284	20	aust	0	50	4
In australi spina antedēs duarum	286	40	aust	4	45	4
Sequens	288	20	aust	4	30	4

Quæ circa signiferū

In eductione caudæ duarū præcedēs	288 40	aust	2	10	3
Sequens	289 40	aust	2	0	3
In borea parte caudæ quatuor prædens	290 10	aust	2	20	4
Reliquarū trīū australis	292 0	aust	4	0	4
Media	291 0	aust	2	40	4
Borea q̄ inter extremo caudæ	292 0	bor	4	20	4

Stellæ 28 quarū mag̃ tertie & quarte & quinte & sexte & septime

Aquarij

In capite	293 40	bor	14	44	4
In humero dextro q̄ clarior	299 44	bor	11	0	3
Quæ obscurior	298 30	bor	9	40	4
In humero sinistro	290 0	bor	8	40	3
Sub axilla	290 40	bor	6	14	4
Sub sinistra manu T̄ ueste sequēs trīū	280 0	bor	4	30	3
Media	279 30	bor	8	0	4
Antecedēs trīū	278 0	bor	8	30	3
In cubito dextro	302 40	bor	8	44	3
In dextra manu quæ borea	303 0	bor	10	44	3
Reliquarū duarū australiū prædens	304 20	bor	9	0	3
Quæ sequitur	306 40	bor	8	30	3
In dextra coxa duarū p̄pinquarū prædens	299 30	bor	3	0	4
Sequens	300 20	bor	2	10	4
In dextro clune	302 0	aust	0	50	4
In sinistro clune duarū australis	294 0	aust	1	40	4
Septentrionalior	294 30	bor	4	0	6
In dextra tibia australis	304 0	aust	7	30	3
Borea	304 40	aust	4	0	4
In sinistra coxa	301 0	aust	4	40	4
In sinistra tibia duarū australis	300 40	aust	10	0	4
Septentrionalis sub genu	302 10	aust	9	0	4
In profusione aq̄ a manu prima	303 20	bor	2	0	4
Sequens australior	308 10	bor	0	10	4

Quæ circa signiferū

Quæ sequitur in primo flexu aquæ	311	0	aust	1	10	4
Sequens hanc	313	20	aust	0	30	4
In altero flexu australi	313	50	aust	1	40	4
Sequentiū duarum borea	312	30	aust	3	30	4
Australis	312	50	aust	4	10	4
In austrū amissa	314	40	aust	8	15	5
Post hanc duarū coniunctarū prædens	316	0	aust	11	0	5
Sequens	316	30	aust	10	50	5
In tertio aq flexu borea triū	315	0	aust	14	0	5
Media	316	0	aust	14	45	5
Sequens triū	316	30	aust	15	40	5
Sequentiū exēplo simili triū borea	310	20	aust	14	10	4
Media	310	50	aust	15	0	4
Australis triūm	311	40	aust	15	45	4
In ultima inflectione triū prædens	305	10	aust	14	50	4
Sequentiū duarū australis	306	0	aust	15	20	4
Borea	306	30	aust	14	0	4
Ultima aq et in ore piscis austrini	300	20	aust	23	0	1

Stellarū 42 mag primæ 1 tertiæ 9 quartæ 18 quintæ 13 sextæ 1
Circā aquarum informes

Sequentiū flexū aq triū prædens	320	0	aust	15	30	4
Reliquarū duarū borea	323	0	aust	14	20	4
Australis earum	322	20	aust	18	15	4

Stellæ tres magnitudine quarta maiores

Piscium

In ore piscis antecedentis	315	0	hor	9	15	4
In occipite duarū australis	317	30	hor	7	30	4
Borea	321	30	hor	9	30	4
In dorso duarū q præit	319	20	hor	9	20	4
Quæ sequitur	324	0	hor	7	30	4
In alio prædens	319	20	hor	4	30	4
Sequens	323	0	hor	2	30	4

Maior

Quæ circa signiferum

In cauda eiusdē piscis	329 20	bor	6	20	4
In limo eius prima a cauda	334 20	bor	4	44	6
Quæ sequitur	336 20	bor	2	44	6
Post hæc triū lucidæ præcedens	340 30	bor	2	14	4
Media	343 50	bor	1	10	4
Sequens	346 20	bor	1	20	4
In flexura duarū exiguarū borea	344 40	bor	2	0	6
Australis	346 20	bor	4	0	6
Post inflexionē triū præcedens	340 20	aust	2	20	4
Media	342 0	aust	4	40	4
Sequens	344 0	aust	7	44	4
In nexu amborū limorum	346 0	aust	8	30	3
In boreo limo a conexu præcedēs	344 0	bor	4	20	4
Post hæc triū propinquarū australis	343 30	bor	1	30	4
Media	343 40	bor	4	20	3
Borea triū et ultima i limo	343 50	bor	9	0	4
<u>Piscis sequētis in ore duarū borea</u>	344 20	bor	21	44	5
Australis	344 0	bor	21	30	5
In capite triū paruarū quæ sequitur	342 0	bor	20	0	6
Media	341 0	bor	19	40	6
Quæ præit ex tribus	340 20	bor	23	0	6
In australi spina triū præcedens ppe cubitū	349 0	bor	14	20	4
Media	349 40	bor	13	0	4
Sequens triū	341 0	bor	12	0	4
In aluo duarū quæ borea	344 30	bor	17	0	4
Quæ magis in austrū	342 40	bor	14	20	4
In spina sequente prope caudā	343 20	bor	11	44	4

Stellarū 34 quæ magis tertia 2 quarta 22 quinta 3 sexta 7
Omnes ergo quæ i signifero sunt: stellæ 346. Nempe magnitudinis
primæ 5 scilicet 9 tertia 54 quarta 133 quinta 105 sexta viginti
septem nebulosæ 3. Et coma quā supius Beronius crinis dixim
appellari a Conone mathematico extra numerum.

Quæ circa pisces informes

In quadrilatero sub pise præcedente borei lateris q pit 324. 30 aust 2. 40
Quæ sequitur 324. 34 aust 2. 30 Australis lateris antecedit 324. 0 aust 5. 6
Sequens 324. 40 aust 5. 30 Informes 4 magnitudinis quarta

EORUM QVAE AVSTRALIS SVNT PLAGAE

Ceti

In extremitate naris	11 0	7 45 4
In mandibula sequēs trū	11 0	11 20 3
Media in ore medio	6 0	11 30 3
Præcedens trū in gena	3 50	14 0 3
In oculo	4 0	8 10 4
In capillamēto borea	5 30	8 20 4
In uiba præcedens	1 0	4 10 4
In pectore & prædentium borea	345 20	24 30 4
Australis	356 40	28 0 4
Sequentiū borea	0 0	25 10 4
Australis	0 20	27 30 3
In corpore trū quæ media	345 20	25 20 3
Australis	346 20	30 30 4
Borea trū	348 20	20 0 3
Ad caudā duarū sequēs	343 0	15 20 3
Præcedens	338 20	15 40 3
In caudā quadrilateris sequentiū borea	335 0	11 40 5
Australis	334 0	13 40 5
Antecedentiū reliquarū borea	332 40	13 0 5
Australis	332 20	14 0 5
In extremitate septentrionali caudæ	327 40	9 30 3
In extremitate australi caudæ	329 0	20 20 3

Stellæ 22 quarū mag tertie 10 quartæ 8 quintæ 4

Oriom̃is

In capite nebulosa	50 20	16 30 nebulosa
In humero dextro lucida rubescēs	55 20	17 0 1
In humero sinistro	43 40	17 30 2 <i>Maiores</i>
Quæ sequitur hanc	48 20	18 0 4 <i>minores</i>
In dextro cubito	57 40	14 30 4
In ulna dextra	59 40	11 50 6
In manu dextra & australi sequēs	59 50	10 40 4
Præcedens	59 20	9 45 4

Australia signa

Borei lateris sequens	60 40	8 14 6
præcedens eiusdē lateris	49 0	8 14 6
In cotorobo duarū præcedens	44 0	3 44 4
Sequens	57 40	3 14 4
In dorso 4 ad lineā rectā q̄ sequitur	40 40	19 40 4
Secundo præcedens	49 40	20 0 6
Tertio præcedens	48 40	20 20 6
Quarto loco præcedēs	47 30	20 30 4
In clypeo maxīe borea ex nouē	43 40	8 0 4
Secunda	42 40	8 10 4
Tertia	41 20	10 14 4
Quarta	39 40	12 50 4
Quinta	38 30	14 14 4
Sexta	37 40	14 40 3
Septima	36 10	17 10 3
Octaua	38 40	20 20 3
Reliqua ex his maxīe australis	39 40	21 30 3
In balteo fulgentiū triū præcedēs	48 40	24 10 2
Media	50 40	24 50 2
Sequēs triū ad rectā lineā	52 40	24 30 2
In manubrio ensis	47 10	25 50 3
In ense triū borea	40 10	28 40 4
Media	40 0	29 30 3
Australis	40 20	29 40 3 <i>minoz</i>
In extremo ensis duarū sequens	41 0	30 30 4
Præcedens	49 30	30 40 4
In sinistro pede clara et flumio cōmunis	42 30	31 30 1
In tibia dexte sinistra	44 20	30 14 4 <i>maior</i>
In sura dexte sinistro calcamo	48 40	31 10 4
In extremo dextro pede genu	43 30	33 30 3

Stellarū 38 mag prime 2 secda 4 tertia 8 quarta 14 quinta 3
 sexta 5 et nebuloſa vna

Eluij

Australis signa

Quae a sinistro pede Orionis i principio fluminis	41	40		31	50	4
In flexura ad crus Orionis maxime borea	42	10		28	14	4
Post hanc duarum sequens	41	20		29	50	4
Quae praet	38	0		28	14	4
Deinde duarum quae sequitur	36	30		25	14	4
Quae praecedit	33	30		25	20	4
Post haec sequens trium	29	40		26	0	4
Media	29	0		27	0	4
Antecedens trium	26	18		27	50	4
Post intervallum sequens ex quatuor	20	20		32	50	3
Quae praet hanc	18	0		31	0	4
Tertio praecedens	17	30		28	50	3
Antecedens omnes quatuor	14	30		28	0	3
Rursus simili modo quae sequitur ex quatuor	10	30		25	30	3
Antecedens hanc	8	10		23	50	4
praecedens hanc etiam	4	30		23	10	3
Quae antecedit has quatuor	3	50		23	14	4
Quae in conversione fluminis pectus ceti contingit	348	30		32	10	4
Quae sequitur hanc	349	10		34	50	4
Sequentium trium praecedens	2	10		38	30	4
Media	7	10		38	10	4
Sequens trium	10	50		39	0	4
In quadrilatero praecedentium duarum borea	14	40		41	30	4
Australis	14	50		42	30	4
Sequentis lateris antecedens	14	30		43	20	4
Sequens earum quatuor	18	0		43	20	4
Versus ortum coniunctarum duarum borea	27	30		50	20	4
Magis in austrum	28	20		51	44	4
In reflexione duarum sequens	21	30		53	50	4
praecedens	19	10		53	10	4
In reliqua distantia trium sequens	11	10		53	0	4
Media	8	10		53	30	4
praecedens trium	4	10		52	0	4

Australia signa

In extremo fluminis fulgens

353 30

43 30 1

Stellæ 34 mag prima 1 tertia 5 quarta 27 quinta vna

Leporis

In auribus quadrilateri precedentium borea

43 0

34 0 4

Australis

43 10

36 30 4

Sequentis lateris borea

44 40

34 30 4

Australis

44 40

36 40 4

In mento

42 30

39 40 4

Minor

In extremo pedis sinistri priori

39 30

44 14 4

Minor

In medio corpore

48 40

41 30 3

Sub alno

48 10

44 20 3

In posterioribus pedibus duarum borea

54 20

44 0 4

Quæ magis in austrum

42 20

44 40 4

In lumbis

53 20

38 20 4

In extrema cauda

56 0

38 10 4

Stellæ 17 mag tertia 2 quarta 5 quinta 4

Canis

In ore splendidissima vocata canis

71 0

39 10 1

Maxima

In auribus

73 0

34 0 4

In capite

74 40

36 30 4

In collo duarum borea

76 40

37 44 4

Australis

78 40

40 0 4

In pectore

73 40

42 30 4

In genu dextro duarum borea

69 30

41 14 4

Australis

69 20

42 30 4

In extremo priori pede

64 20

41 20 3

In genu sinistro duarum precedentis

68 0

46 30 4

Sequens

69 30

44 40 4

In humero sinistro duarum sequens

78 0

46 0 4

Quæ præit

74 0

47 0 4

In coxa sinistra

80 0

48 44 3

minor

Sub alno inter femora

77 0

51 30 3

Australia signa

In cavitare pedis dextri	76	20	84	10	4
In extremo ipius pedis	77	0	85	40	3
In extrema cauda	85	30	50	30	3 minor

Stellæ 18 mag. prima i terha s quarta s quinta 7
Circæ canē informes

A septentrione ad verticem carnis	72	40	24	15	4
Sub posterioribus pedibus ad rectā lineā auct	83	20	60	30	4
Quæ magis in boreā	64	40	58	45	4
Quæ etiā hac septentrionalior	66	20	57	0	4
Residua iparū quatuor maxie borea	67	30	56	0	4
Ad occasū quasi ad rectā lineā triū pcedens	50	20	55	30	4
Media	53	40	57	40	4
Sequens triūm	55	40	59	30	4
Sub his duarū incidarū pcedens	52	20	59	40	2
Antecedens	49	20	57	40	2
Reliqua australior supradictis	45	30	59	30	4

Stellæ 11 mag. secda 2 quarta 9

Camicula seu procymis

In cervice	78	20	14	0	4
In femore fulgens ipa προκυον seu camicula	82	30	16	10	1
Duarū mag. prima i quarta 1					

Argus sine navis

In extrema naue duarū pcedens	93	40	42	40	5
Sequens	97	40	43	20	3
In pupi duarū quæ borea	92	10	45	0	4
Quæ magis in austrū	92	10	46	0	4
Præcedens duas	88	40	44	30	4
In medio scuto fulgens	89	40	47	15	4
Sub scuto pcedens triū	88	40	49	45	4
Sequens	92	40	49	50	4
Media triūm	91	40	49	15	4
In extremo gubernaculo	97	20	49	50	4
In carina pupis duarū borea	87	20	53	0	4

Australis signa

<i>Australis</i>	87 20	48 30	3	
<i>In soleo pupis borea</i>	93 30	44 30	4	
<i>In eode soleo triū precedēs</i>	94 30	48 30	4	
<i>Media</i>	98 40	47 14	4	
<i>Sequens</i>	99 40	47 44	4	
<i>Lucida sequēs in transtro</i>	104 30	48 20	2	
<i>Sub hac duarū obscurarū pcedens</i>	101 30	60 0	4	
<i>Sequens</i>	104 20	59 20	4	
<i>Supra dictā fulgētē duarū pcedens</i>	106 30	46 40	4	
<i>Sequens</i>	107 40	47 0	4	
<i>In scutulis et statione mali borea triū</i>	119 0	41 30	4	<i>Maiores</i>
<i>Media</i>	119 30	44 30	4	<i>Maiores</i>
<i>Australis trium</i>	117 20	47 10	4	
<i>Sub his duarū coniunctarū borea</i>	122 30	60 0	4	
<i>Australior</i>	122 20	61 14	4	
<i>In medio mali duarū australis</i>	113 30	41 30	4	
<i>Borea</i>	112 40	49 0	4	
<i>In summo veli duarū antecedens</i>	111 20	43 20	4	
<i>Sequens</i>	112 20	43 30	4	
<i>Sub tertia q sequitur scutū</i>	98 30	44 30	2	<i>minor</i>
<i>In sectione instanti</i>	100 40	41 14	2	
<i>Inter remos in carina</i>	94 0	63 0	4	
<i>Quae sequitur hac obscura</i>	102 20	64 30	6	
<i>Lucida q sequitur hac in statione</i>	113 20	63 40	2	
<i>Ad austrū magis infra carinā fulges</i>	121 40	69 40	2	
<i>Sequentiū hanc triū antecedens</i>	128 30	64 40	3	
<i>Media</i>	134 40	64 40	3	
<i>Sequens</i>	139 20	64 40	2	
<i>Sequentiū duarū ad sectionē precedēs</i>	144 20	62 40	3	
<i>Sequens</i>	141 20	62 14	3	
<i>In temone boreo et antecedente q preit</i>	47 20	84 50	4	<i>Maiores</i>
<i>Quae sequitur</i>	73 30	64 40	3	<i>Maiores</i>
<i>Quae i temone reliq pcedit canobus</i>	70 30	74 0	1	

Australis signa

Reliqua sequens hanc

82 20

71 40

3 Maior

Stellæ 44 mag prima 1 scda 5 terha 8 quarta 22 qnta 7 sexta vna

Hydræ

In capite s pcedentū duarū ī mribi aust	97 20	14 0 4
Borea duarū ī oculo	98 40	113 40 4
Sequentū duarū borea et ī occipite	99 0	11 30 4
Australis earū et ī hiatu	98 40	14 44 4
Quæ sequitur has omnes ī gena	100 40	12 15 4
In productione cervicis duarū pcedens	103 40	11 40 5
Quæ sequitur	106 40	13 30 4
In flexu colli triū media	111 40	14 20 4
Sequens hanc	114 0	14 50 4
Quæ maxū australis	111 40	17 10 4
Ab austro duarū contiguarū obscura et bor	112 30	19 44 6
Lucida earū sequēs et australis	113 20	20 30 2
Post flexum colli triū antecedens	119 20	26 30 4
Sequens	124 30	23 14 4
Media earum	122 0	26 0 4
Quæ ī rectā lineā triū pcedit	131 20	24 30 3
Media	133 20	23 0 4
Sequens	136 20	22 10 3
Sub basi crateris duarū borea	144 40	24 44 4
Australis	144 40	30 10 4
Post has ī triguetro pcedens	144 30	31 20 4
Earū australis	147 40	34 10 4
Sequens earūdem triū	149 30	31 40 3
Post corū proxima caudæ	173 20	13 30 4
In extrema cauda	186 40	17 30 4

Stella 25 Mag scda 1 terha 3 quarta 19 quinta 1 sexta 1

Circa Hydram Informes

In basi crateris q et ydræ cōmūnis	0 0	0 0 0
In medio cratere australis duarū	0 0	0 0 0
Borea iparū	0 0	0 0 0

Australia signa

A capite ad austrum	96	0	23	14	3
Sequens eas quę sunt in collo	124	20	26	0	3

Informes 2 magnitudinis tertię

Crateris

In basi crateris quę et hydrę cōmunis	139	40	23	0	4
In medio cratere australis duarū	146	0	19	30	4

Borea ipsarum	143	30	18	0	4
In australi circumferētia orificij	140	20	18	30	4
In boreo ambitu	142	40	13	40	4

In australi ansa	142	30	16	30	4
In ansa borea	145	0	11	50	4

Stellę septem magnitudinis quarta

Corui

In rostro et hydrę cōmunis	148	40	21	30	3
In cervice	147	40	19	40	3
In pectore	160	0	18	10	3
In ala dextra et precedente	160	40	14	50	3
In ala sequēte dextrę antecedens	160	0	12	30	3
Sequens	161	20	11	45	4
In extremo pede cōmunis hydrę	163	50	18	10	3

Stellę 7 mag tertię 5 quartę 1 et quintę vna

Centaurij

In capite 4 maxie australis	183	50	21	20	5
Quę magis in boream	183	20	13	50	5
Mediantū duarū precedens	182	30	20	30	5
Sequēs et reliqua ex quatuor	183	20	20	0	5
In humero sinistro et precedente	179	30	24	30	3
In humero dextro	189	0	22	30	3
In armō sinistro	182	30	17	30	4
In scuto 4 pced pcedentū duarū borea	191	30	22	30	4
Australis	192	30	23	45	4
Reliquarū duarū q̄ i summitate scuti	194	20	18	15	4
Quę magis in austrum	196	50	20	30	4

Australis Signa

In latere dextro trun præcedens	186 40	28 20 4
Media	187 20	29 20 4
Sequens	188 30	28 0 4
In brachio dextro	189 40	28 30 4
In dextro cubito	196 10	24 14 3
In extrema manu dextra	200 40	24 0 4
In educatione corporis humani lucens	191 20	33 30 3
duar obscurar sequens	191 0	31 0 4
præcedens	189 40	30 20 4
In ductu dorsi	184 30	33 50 4
Antecedens hæc in dorso equi	182 20	37 30 4
In lumbis trun sequens	179 10	40 0 3
Media	178 20	40 20 4
Antecedens trun	176 0	41 0 4
In dextra coxa duar cõiguar præcedens	176 0	46 10 2
Sequens	176 40	48 44 4
In pectore sub ala equi	191 40	40 44 4
Sub alio duar præcedens	179 40	43 0 2
Sequens	181 0	43 44 3
In cavo pedis dextri	183 20	41 10 2
In sura eiusdem	188 40	41 40 2
In cavo pedis sinistri	188 40	44 10 4
Sub musculo eiusdem	184 30	44 40 4
In summo pede dextro priore	181 40	41 10 1
In genu sinistro	197 30	44 20 2
De foris sub femore dextro	188 0	49 10 3

Stellæ 37 mag. prima 1 scda 5 tercia 7 quarta 15 quinta 9

Bestiæ quæ tenet Centaurus

In summo pede posteriore ad manum centauri	201 20	24 50 3
In cavo eiusdem pedis	199 10	20 10 3
In armo duar præcedens	204 20	21 14 4
Sequens	207 30	21 0 4
In medio corpore	206 20	24 10 4

Anstraha Signa

In alno	203	30	27	0	4
In coxa	204	10	29	0	4
In ductu coxae duarum borea	208	0	28	30	4
Australis	207	0	30	0	4
In summo lūbo	209	40	33	10	4
In extrema cauda trū australis	194	20	31	20	4
Media	194	10	30	0	4
Septentrionalis trū	196	20	29	20	4
In iugulo duarum australis	212	10	17	0	4
Borea	212	40	14	20	4
In rictu duarum praecedens	209	0	13	30	4
Sequens	210	0	12	40	4
In priori pede duarum australior	240	40	11	30	4
Quae magis in boream	239	40	10	0	4

Stellae 19 magnitudinis tertia 2 quarta 11 quinta 0

Laris seu thuribuli

In basi duarum borea	231	0	22	40	4
Australis	233	40	24	44	4
In media arula	229	30	26	30	4
In foculo trū borea	224	0	30	20	4
Reliquarum duarum contiguarum australis	228	30	34	10	4
Borea	228	20	33	20	4
In media flamma	224	10	34	10	4

Stellae 7 magnitudinis quarta 5 quinta 2

Coronae austrinae

Quae ad ambitum australem foris praecedit	242	30	21	30	4
Quae hanc sequitur in corona	244	0	21	0	4
Sequens hanc	246	30	20	20	4
Quae etiam hanc sequitur	248	10	20	0	4
Post hanc ante genu sagittarii	249	30	18	30	4
Maxime borea in genu lucens	240	40	17	10	4
Magis borea	240	10	16	0	4

*Signorum et stellarum descriptio
formae stellarum*

	Longitu	Latitudinis	Mag m tn
Adhuc magis in boreā	249 40	<i>Aust</i> 14 20	4
In ambitu boreo duarum sequens	248 30	14 40	6
præcedens	248 0	• 14 50	6
Ex intervallo præcedens has	247 10	14 40	5
Quæ etiā hanc antecedit	243 0	14 40	5
Reliqua magis in austrū	242 30	18 30	5

Stellæ 13 mag. quarta 5 quinta 6 sexta 2

Piscis austrini

In ore atq. eadē quæ in extrema aqua	300 20	23 0	1
In capite trium præcedens	294 0	21 20	4
Media	7 298 30	22 14	4
Sequens	299 0	22 30	4
Quæ ad branchiā	297 40	16 14	4
In spina australi atq. dorso	288 30	19 30	5
In alio duarum sequens	294 30	14 10	5
Antecedens	292 10	14 30	4
In spina septentrionali sequens trium	288 30	14 14	4
Media	284 10	16 30	4
præcedens trium	284 20	18 10	4
In extrema cauda	289 29	22 14	4

Stellæ præter primā 11 quarum mag. quarta 9 quinta 2

Circa piscem austrinum informes

præcedentium piscem lucidarum q. anteit	271 20	22 20	3
Media	274 30	22 10	3
Sequens trium	277 20	21 0	3
Quæ hanc præcedit obscura	274 20	20 50	5
Cæterarum ad septentrionē australior	277 10	16 0	4
Quæ magis in boreā	277 10	14 50	4

Stellæ 5 quarum magnitudinis tertiæ 3 quartæ 2 quintæ una

In ipsa australi parte stellæ 310 quarum primæ magnitudinis septē
scdæ 13 tertiæ 50 quartæ 157 quintæ 54 sextæ 9 nebuloſæ 1
Itaq. omnes inſimul stellæ 1022 quarum primæ magnitudinis 14
scdæ 44 tertiæ 208 quartæ 474 quintæ 210 sextæ 50 obscuræ 9

* nebuloſæ quinq. *

*

6 Jan

uclis Mag
m
tn

14 20 4

14 40 6

14 40 6

14 40 4

14 40 4

18 30 4

23 0 1

21 20 4

22 14 4

2 30 4

6 14 4

9 30 4

4 10 4

4 30 4

4 14 4

5 30 4

8 10 4

2 14 4

2

20 3

10 3

0 3

50 4

0 4

50 4

te vna

mis sept

lofa i

mis 14

bscurea



Ca. motus anomalie aegnochori in annis et sexagenis annis

Anni pa ri	M O T V S						An ni	M O T V S				
1	0	0	6	17	29	NABON	31	0	3	14	2	17
2	0	0	12	34	59	ASSARIS	32	0	3	21	19	47
3	0	0	18	42	28	Locus	33	0	3	27	37	16
4	0	0	24	9	58	S G SC	34	0	3	33	44	46
5	0	0	31	27	28	4 47 27	35	0	3	40	12	16
6	0	0	37	24	48	4 48 22	36	0	3	46	29	45
7	0	0	44	2	28	Alexandri	37	0	3	52	47	15
8	0	0	50	19	46	5 31 55	38	0	3	59	44	44
9	0	0	56	37	26	5 32 49	39	0	4	5	22	14
10	0	1	2	54	56	Cesaris	40	0	4	11	39	44
11	0	1	9	12	25	0 1 58	41	0	4	17	57	13
12	0	1	15	29	55		42	0	4	24	14	43
13	0	1	21	47	24	Christi	43	0	4	30	32	12
14	0	1	28	4	54	0 5 49	44	0	4	36	49	42
15	0	1	34	22	24	0 6 41	45	0	4	43	7	12
16	0	1	40	39	53	0 6 15	46	0	4	49	24	41
17	0	1	46	57	23		47	0	4	55	42	11
18	0	1	53	14	52		48	0	5	1	59	40
19	0	1	59	32	22		49	0	5	8	17	10
20	0	2	5	49	52		50	0	5	14	34	40
21	0	2	12	7	21		51	0	5	20	52	49
22	0	2	18	24	51		52	0	5	27	9	39
23	0	2	24	42	20		53	0	5	33	27	8
24	0	2	30	59	50		54	0	5	39	44	38
25	0	2	37	17	20		55	0	5	46	2	8
26	0	2	43	34	49		56	0	5	52	19	37
27	0	2	49	52	19		57	0	5	58	37	7
28	0	2	56	9	48		58	0	6	4	54	36
29	0	3	2	27	18		59	0	6	11	12	6
30	0	3	8	44	48		60	0	6	17	29	36

Ca motus anomalie æquioris i diebus et sexagenis diebus

<i>D₁</i> <i>es</i>	<i>M O T V S</i>				
1	0	0	0	1	2
2	0	0	0	2	4
3	0	0	0	3	6
4	0	0	0	4	8
5	0	0	0	5	10
6	0	0	0	6	12
7	0	0	0	7	14
8	0	0	0	8	16
9	0	0	0	9	18
10	0	0	0	10	20
11	0	0	0	11	22
12	0	0	0	12	24
13	0	0	0	13	26
14	0	0	0	14	28
15	0	0	0	15	30
16	0	0	0	16	32
17	0	0	0	17	34
18	0	0	0	18	36
19	0	0	0	19	38
20	0	0	0	20	41
21	0	0	0	21	43
22	0	0	0	22	45
23	0	0	0	23	47
24	0	0	0	24	49
25	0	0	0	25	51
26	0	0	0	26	53
27	0	0	0	27	55
28	0	0	0	28	57
29	0	0	0	29	59
30	0	0	0	31	1

<i>D₁</i> <i>ps</i>	<i>M O T V S</i>				
31	0	0	0	32	3
32	0	0	0	33	5
33	0	0	0	34	7
34	0	0	0	35	9
35	0	0	0	36	11
36	0	0	0	37	13
37	0	0	0	38	15
38	0	0	0	39	17
39	0	0	0	40	19
40	0	0	0	41	22
41	0	0	0	42	24
42	0	0	0	43	26
43	0	0	0	44	28
44	0	0	0	45	30
45	0	0	0	46	32
46	0	0	0	47	34
47	0	0	0	48	36
48	0	0	0	49	38
49	0	0	0	50	40
50	0	0	0	51	42
51	0	0	0	52	44
52	0	0	0	53	46
53	0	0	0	54	48
54	0	0	0	55	50
55	0	0	0	56	52
56	0	0	0	57	54
57	0	0	0	58	56
58	0	0	0	59	58
59	0	0	1	1	0
60	0	0	1	2	3

* Semp memoria tentantes
quod q fuit p motu terre
circuli et poli qd similes et
eodem modo in celo apparent
ut sepe dictu est atq d his
hic agimus

De aequinoctioru solstitioruq antipation Ca i
Tellurum fixaru facie deputa ad ea quae annue
revolutionis sunt transendum nobis est: et eam ob
causam de mutatione aequinoctioru pp qua stellae
quoq fixe moveri creduntur primo tractabimus *

Invenimus autem priscos mathematicos annu vertente suae
naturalis non distinxisse qui ab aequinoctio vel solstitio no est
distinxisse ab eo qui ad aliquam stellaru fixaru Hinc est
quod annos olympiacos: quos ab exortu Canicula auspiciabant
eosdem esse putaret: qui sunt ab solstitio nondum cognita
differentia alterius ab altero. Hipparchus aut Rodius
vir mira sagacitatis primus aduertit haec iuvem distare
qui dum anni magnitudinem attentius observaret, maiore
invenit eum ad stellas fixas comparatum q ad aequinoctia suae
solstitia. Unde existimavit stellis quoq fixis aliquem inesse
motum in consequentia: sed lentulum adeo nec statim perceptibile
At iam tractu tps factus est evidentissimus: quo longe ia
aliu ortum et occasum stellaru signoru et stellaru cernimus ab
antiquorum pscripto. Ac dodecatemoria signoru errantia a stel-
larum haerentiu signis magno satis intervallo a semivirem
recesserunt: quae primitus nominibus simul ac positione con-
gruebant. Ipsi pterea motus inaequalis reperitur. Causam
reddere volentes diversas attulerunt sententias. Alij libra-
mentum esse quoda mundi pendentis: quale et in planetis motu
invenimus circa latitudines eoru atq hinc inde a certis
limitibus quantum processerit, rediturum aliquando censuerit
et esse expatiacione eius utrobq a medio suo no maiorem
viii gradibus. Sed haec opinio iam antiquata residere no
potuit: eo maxime, quod ea sortis hgdum sit, ultra q ter octo
gradibus dissidere caput Arietis stellati ab aequinoctio verno
et aliae stellae similiter, nullo interm tot saeculis regressioni
vestigio pcepto. Alij progredi quidem stellaru fixaru sphaera
opinati sunt sed passibus inaequalibus nullum tamen certu
modum definierunt. Accessit insup aliud naturae miraculu
Quod obliquitas signiferi non tanta nobis appareat: q ante

confutatur sumitur

recessisse
eius diversitatis

ptolemæi ut supra diximus. Quorum causa alij novam
sphæram: alij decimam exogitaverunt: quibus illa sit fieri
arbitrati sunt: nec tamen poterat prestare quod pollice-
bantur. Jam quoque vnderima sphæra in lucem prodire
cepat: ~~quasi non satis esset in tanto numero circuloꝝ~~

que circuloꝝ minorum

~~offensum est et eo ad finem
stellam octavam pertinet~~

Quos uti superfluos facile refutabimus in motu terre =

nam ut in primo libro iam partim est a nobis expositu
bini revolutiones annuæ, declinationis inq̃ et centri tel-
luris nō omnino pares existūt. Dnm videlicet restitutio
declinatio^{vis} in moduo occupat centri proclum. Unde seq̃
necesse est: ut æquinoctia et conversiones videantur anti-
cipare: nō quod stellarum fixarū sphæra in consequen-
tia feratur: sed magis circulus æquinoctialis in præcedentia
obliquus existens plano signiferi iuxta modū deflectio-
nis axis globi terrestris. Et p̃ hunc modū æquinoctiales illæ
sectiones cum tota signiferi obliquitate successu temporis
peruenire cernuntur stellæ vero postponi. Atque ante
motus mensura et causa ratio diversitatis ideo latuit
priores: quod revolutio eius quanta sit adhuc ignoratur
ob inexpectabilem eius tarditatem: utpote quæ a tot sæculis
quibus primū innotuit mortalibus, vix quintadecima
parte circuli pegerit. Nichilominus tamē quantū
nobis est p̃ ea quæ ex historia observationū ad nostrā
usq̃ memoriā de his accepimus, efficiemus certiora

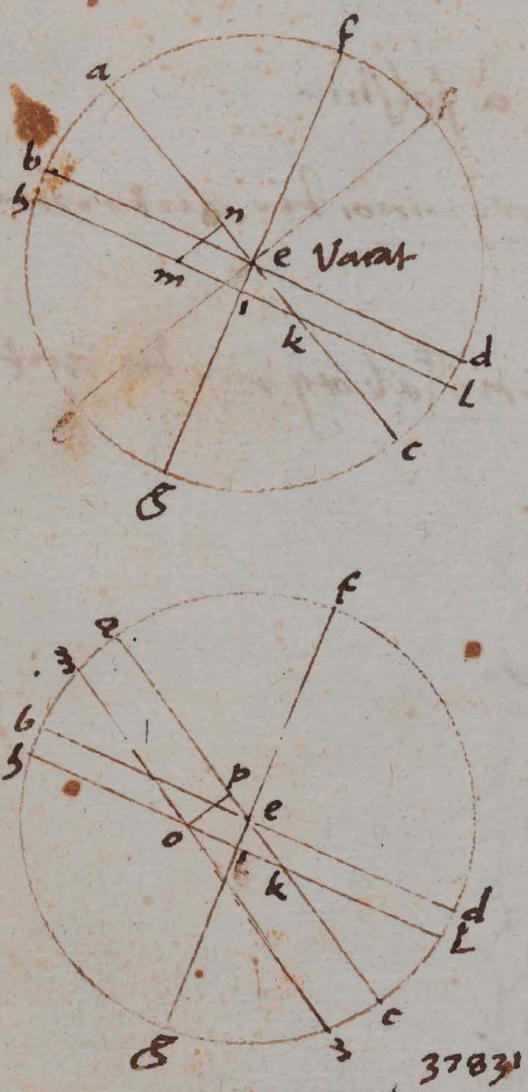
Historia observationū comprobantium inaequalem
æquinoctiorū conversionisq̃ præcessionē Ca ij
Prima igitur lxxvj annorū scdm Calippum periodo: anno
eius xxxvj qui erat ab excessu Alexandrij magni annus
xxx. Timochares Alexandrinus cui primo fixarū loca
stellarum cura fuerunt, spūa quæ tenet Virgo, prodidit
a solstitiali puncto elongatam partibus lxxxij et triente
cum latitudine austrina duarū partū. Et eam quæ in
fronte Scorpj e tribus maxie borea: atq̃ prima in ordine
formationis ipsius signi, habuisse latitudinē partis i
et trientis. Longitudinē vero xxxij partes ab autūni æq-
noctio. Ac rursus eiusdē prodi anno iij spūa Virginis

magis em̃ ad rem esset æquo-
bratio circuli obliqui dñi
signifero: q̃ signum fixū æq-
noctiali: minoris ad ma-
iore comparationē. Multo
em̃ maior est signifer solis
et terre distantia distans
ab æquo circuli fixarū
distans intra cotidiano
ut dictū est, motu circa
axe terre designatur. f

amori
Alexandri
cclxxij

longitudine lxxxij^s partium ab aestiva conversione reperit manente eadem latitudine. Hipparchus autem anno l^a tertiae Calippi prodi. Alexandri vero anno cuius eam quae i leois pectore regulus vocatur invenit ab aestiva conversione sequentem partibus xxxix s et triente unius partis. Deinde Menelaus geometres Romanus Anno primo Traiani principis qui fuit a natiuitate Chri ie a morte Alexandri cccxxij Spira Virginis lxxxvi partibus et quadram partis ab aequinoctio aut a solsticio tantum distantem longitudine prodidit. Illam quoque vero quae in fronte Scorpii partibus xxxvi minus unius ab aequinoctio aut tantum hos secutus Ptolemaeus secundo ut dictum est anno Antonini pij Regula Leonis xxxij s partes a solsticio: ab aequinoctio vero tantum partibus lxxxvi s distantem vero ab aequinoctio aut tantum in fronte Scorpii partibus xxxvi cum fronte longitudinis partes obtinuisse cognovit. Latitudine nullatenus mutata quemadmodum superius in expositione canonica est expressum. Et haec sicuti ab illis prodita sunt enumerauimus recensuimus. Post multum vero tempus: nempe anno Alexandrini occubitus Mccxij Albategnius aratensis observatio successit: cui potissimum fidem licet adhuc esse. quo anno regulus sine basiliscus Leonis ad xliij gradus et v scrup a solsticio: atque illa in fronte Scorpii ad iijl partes et l scrup ab autum aequinoctio visa sunt peruenisse: in quibus omnibus latitudo cuiusque sua semper mansit eadem: ut non amplius in hac parte habeat aliquid dubitationis. Quapp nos etiam Anno Chri Mxxxv primo post intercalare scdm Romanos: qui ab Alexandri morte aegyptiorum annorum est Mcccil obseruauimus sepe nominata spira in ~~Herma~~^{lon} prussiae. et inue frueburgo videbatur maxima eius altitudo in circulo meridiano partium proxime xxxvij Latitudine vero ~~Herma~~^{lon} inuenimus esse partium liij s et primorum xix s. Quapropter constabat eius declinatio ab aequinoctiali partium viij s et xl Unde patefactus est locus eius ut sequitur. Descripsimus enim meridianum circulum p polos utriusque signiferi et aequinoctialis: qui sit abcd inspectiones communes atque dimetietur quibus fuerit aec aequinoctialis et bcd zodiaci cuius polus boreus sit f axis f eg Sitq b Caprorni d Cancri principium

a morte
Alexandri
cccc Lxij



comprehendunt enim triangulos
similes ipi opk f

sq 36

assumatur autem b h circumferentia: quae sit aequalis austrinae
latitudini stellae duarum partium: et ab h signo ad b d paral-
lelus agatur h L quae secet axem Zodiaci in i: aequinoctialem
in k. Capiatur etiam secundum declinationem stellae austrinam
circumferentia partium viij sq xl in a et a signo in agat
in n parallelus ad a c quae secabit parallelum Zodiaci
h L secet ergo in o signo: et o p recta linea ad angulos
rectos: aequalis erit semissi subtendentis dupla a m ipius
a m declinationis. At vero circuli quorum sunt diametri
f g: h L: et in n recti sunt ad planum a b c d: et communes
eorum sectiones p q x viderimus Elementorum Euclidis ad
angulos rectos eodem plano in o i signis: ipae p sextam
eiusdem sunt inter se paralleli. Et quoniam o i est centrum
cuius diametri est h L. Erit igitur ipa o i aequalis dimidia
subtendentis dupla circumferentia in circulo dimittentis
h L eiqz sumto qua stella distat a principio Librae secundum
longitudinem qua quimus. Invenitur autem hoc modo. Nam
anguli qui sub o k p et a e b sunt aequales: exterior interiori
et opposito et o p k rectus. Quocirca eiusdem sunt rationis
o p ad o k: dimidia subtensae dupli a b ad b e: et dimidia sub-
tensae dupli a h ad h k. Sed a b partium est xxij sq xxviij s
et eius semissi subtendentis dupla est partium 39832 quarum
b e est 100000 et a b h partium xxv sq xxviij s cuius semissi
subtensae dupli partium 43010 ac in a est semissi subtendente
duplum declinationis partium 15069 sequitur ex his tota h k
partium 107978 et reliqua o k partium 32834 et reliqua h o
70147. Sed hoc dupla h o i subtendit segmentum circuli h g l
partium clyxvi erit ipa h o i partium 99939 quarum b e erant
100000: et reliqua igitur o i partium 29892 quatinus
autem h o i est dimidia diametri: erit o i partium partium
100000 erit o i partium 29810: cui competit circumfere-
ntia partium xviij sq xxi proxime qua distabat spica Virginis
a principio Librae: et hic erat ipius stellae locus. Ante
determinum quoqz hoc anno videtur Maxima invenimus ipam
declinari partibus viij sq xxi et locum eius i partibus xviij
sq xxi Librae. Haec autem ptolemaeus prodidit docti-
tutam semisse dumtaxat unius partis: fuisse ergo locus
eius in xxvi partibus xl scilicet Virginiis quod verius
esse videtur praesentium observationum copatione. Atque
satis liquidum esse videtur: quod toto fore tpe a Timocharij

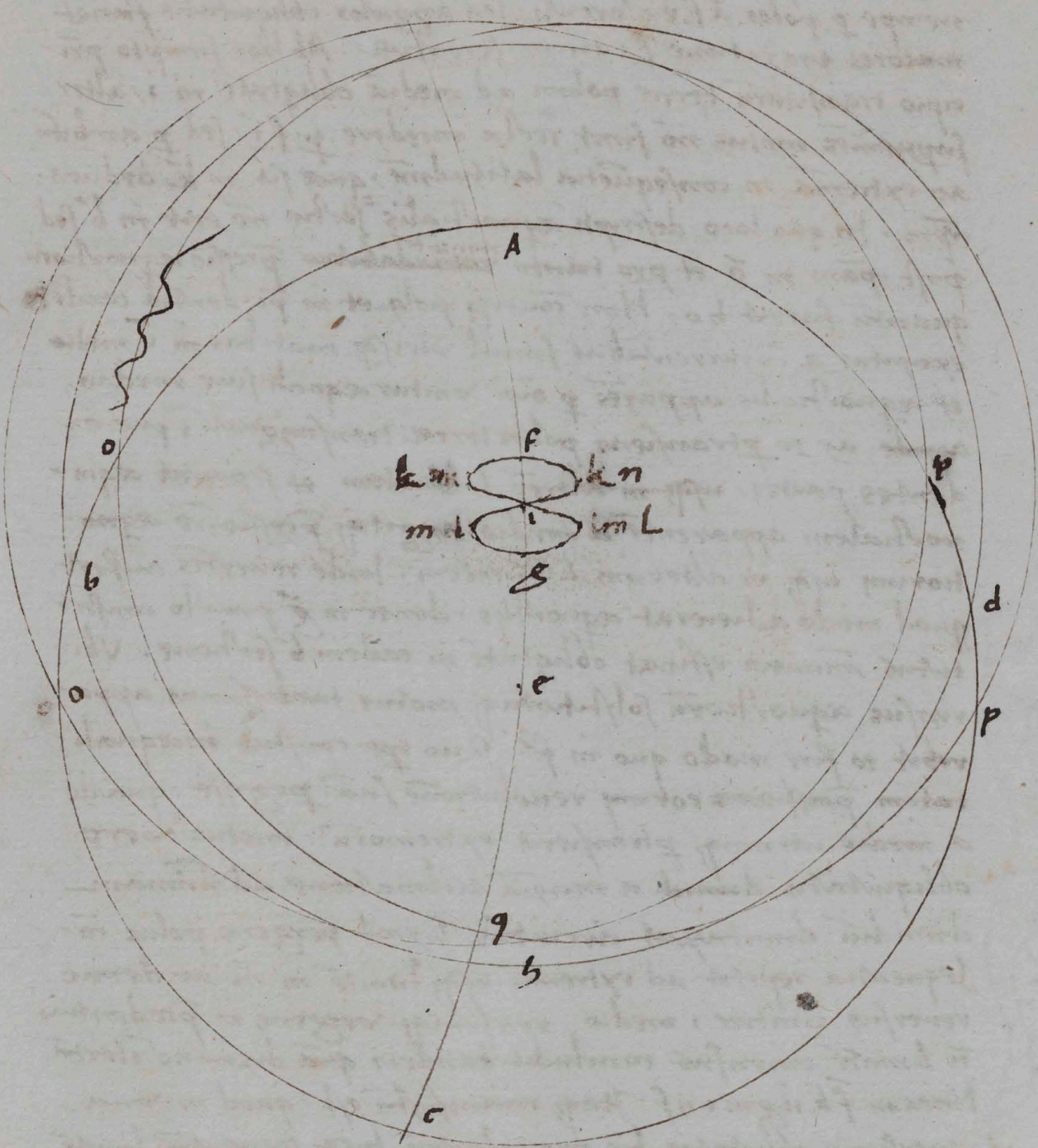
ad Ptolemæum in annis ccccxxxij permixta fuerit æq-
 nochia et conversiones præcedendo in centenis plerumq; annis
 per gradum unum, habita semper ratione temporis ad longitudinem
 transitus illorum: quæ tota erat partium iij cum tridenti unius
 Nam et æstiva tropen ad basileum Leonis concernendo
 ab Hipparcho ad Ptolemæum in annis cclxvi transferunt
 gradus ij cum ^{duobus tertijs} ~~duobus tertijs~~: ut huius quoque computatione temporis
 in centenis annis unum gradum anticipasse reperitur.
 Porro quæ in prima fronte Scorpi ipsius Albategni ad
 eam quæ Menelai in medijs annis Dccxxxij cum præter-
 ierit gradus xi scrupulo nonnulli unum gradum centum annis
 sed lxxvj videbuntur attribuendi. A Ptolemæo autem in annis
 Dccxlj ^{unus} gradus lxxvj solummodo. Si denique reliquum annorum
 spacium Dcxlv ad differentiam gradum ix scrupulo xi ob-
 servationis nostræ conferatur obtinebit annos lxxi gradus
 unus. Ex quibus patet tardiorē fuisse præcessionē æquinoctiorum
 ante Ptolemæum in illis cccc annis quā a Ptolemæo ad Alba-
 tegnum: et hanc quoque velociorē ab Albategno ad nostrā tem-
 poris motu quoque obligatas invenitur differentia. Quoniam
 Aristarchus Samius invenit ipsam Zodiaci et æquinoctialis ob-
 liquitatem partium xxij scrupulo primorum li secundorum xx
 eandem quā Ptolemæus. Albategnius partium xxij scrupulo
 xxxvi Arzachel hispanus post illum annis cxc partium
 xxij scrupulo xxxij: atque idem itidem post annos cxxx pro-
 phatius Iudeus duobus fere scrupulis minore: Nostris
 autem temporibus non invenitur maior partibus xxij seq-
 xxvijs ~~vel xxxij sed aliquos~~: ut huius quoque manifestum
 sit ab Aristarcho ad Ptolemæum fuisse minimum motum
 maximum vero ab ipso Ptolemæo ad Albatem.

Hypothesis quibus æquinoctiorum obligatasque signiferi
 et æquinoctialis mutatio demonstratur. Cap. iij

Quod igitur æquinoctia et solstitia permixta inæquali motu
 ex his videtur esse manifestum. Cuius causā nemo forsitan
 meliore afferet aliquis: quod axis terræ et polorum circuli æquo-
 ctialis deflexum quendam. Id enim ex hypothesi motus terræ
 sequi videtur: Cum manifestum sit circulum qui per medium
 signorum est immutabile perpetuo manere (attestantibus id certis
 stellarum hærentium latitudinibus) æquinoctiale vero mutari.
 Quoniam si motus axis terræ simpliciter et exacte conveniret

Quanta sit maxima minimaque
 declinatio distans tropicos

enim motu centri, nulla penitus (ut diximus) apparet aequinoctiorum conversionumque mutatio pueritio. At cum inter se differant: sed differentia inaequali, necesse fuit etiam solstitia et aequinoctia inaequali motu praecedere loca stellarum. Eodem modo circa motum declinationis contingit: quod etiam inaequaliter permutat obliquitatem signiferi: quae tamen obliquitas rectius aequinoctiali cederet. Quia ob causam binos omnino polorum motus reciprocos pendentibus similes librationibus oportet intelligi: quoniam poli et circuli in sphaera sibi invicem cohaerent et consentiunt. alius igitur motus erit qui inclinationem circulorum permutat, illorum circulorum, polis ita delatis sursum deorsumque circa angulum sectionis. Alius qui solstitiales aequinoctialesque precessionem auget et minuit hinc inde per transversum facta commotione. Hos autem motus librationes vocamus: eo quod pendentium instar
1 per eandem viam sub binis limitibus in medio commutationes sunt: circa extrema tardissimi. Quales plerumque circa latitudines planetarum contingunt: ut suo loco videbimus. Differunt etiam suis revolutionibus quod inaequalitas aequinoctialis reconstituitur sub una obliquitatis restitutione. Sunt autem in omni motu inaequali apparente medium quiddam oportet intelligi: per quod inaequalitatis ratio possit accipi: ita sane et hic medios polos mediumque circulum aequinoctialem: sectiones quoque aequinoctiales et puncta conversionum media necesse erat cogitare: sub quibus poli circulusque aequinoctialis terrestris hinc inde deflectens, statim tamen limitibus motus illos aequales faciat apparere diversos. Itaque binae illae librationes concurrentes invicem efficiunt: ut poli terrae cum tempore lineas quasdam describant corollae in torte similes. At quoniam haec verbis explicita sufficienter explicita facile non est, ac eo minus uti vereor, auditu percipient nisi etiam conspiciatur oculis: Describamus igitur signorum in sphaera circulum $abcd$ polos eius boreus sit e principium Capricorni a . Cancri b c Arietis d e d : et per a c signa atque e polum circulus ae c : maxima distantia polorum Zodiaci et aequinoctialis borealis sit ef minima eg , ac perinde medio loco sit i polus: in quo describatur bhd circulus aequinoctialis qui medius vocetur



Et b d aequinoctia media: Quae omnia circa e polu aequali
 semp motu in pcedentia ferantur id est contra signorum
 ordine sub fixarum stellaru sphaera lento ut dictu
 est motu. Jam intelligantur bini motus poloru terrestriu
 reciprocantes pendentibus similes: Vnus inter fg limites
 qui motus anomaliae, hoc est inaequalitatis, declinationis
 vocabitur. Alter in transversum, a pcedentibus in conse-
 quentibus in antecedentia: quae aequinoctiorum vocabuntur
 anomalia: duplo velonore priori. Hii ambo motus
 in polis terra congruentes mirabili modo deflectunt eos
 primum em sub f constituto polo terrae boreo, descriptus i eo

In consequentia et a

f. aparentis ⁹ o. p.

circulus æquinoctialis p. eadē b. d. secunda transibit in qbus
nempe p. polos a f e c. circuli: sed angulos obliquitatis faciet
maiores pro ratione f. i. circumferentiae. Ab hoc sumpto pri-
cipio transiturū terræ polum ad mediā obliquitatē in i; alter
superueniens motus nō sinit recta incedere p. f. i: sed p. ambitū
ac extrema in consequentia latitudinē, quæ sit in k. deducit
ipm. In quo loco descripti æquinoctialis sectio nō erit in b. sed
post ipam in o. et pro tanto ^{minuitur} ~~retardabitur~~ pressio æquinoctiorū
quantū fuerit b. o. Hinc conuersus polus et in pcedentia tendens
excapitur a recurrentibus simul utriusq. motibus in i. medio
et æquinoctialis apparet p. oia. unitur æquali sine medio.
unde ac eo ptransiens polus terræ transmigrauit i. pæce-
dentes partes: usq. in alterū l. limitem et separat æqui-
noctialem apparentē a medio, angitq. p. pressionē æquo-
torum usq. in alterum l. limitem. Inde reuertēs aufert
quod modo adierat æquatoris: donec in g. puncto consti-
tutus minimam efficiat obliquitatē in eadem b. sectione. Vbi
virsus æquinoctiorū solstiorūq. motus tardissimus appa-
rebit eo fere modo quo in f. Quo tpe constat inequali-
tatem p. pressionē eorum reuolutionē suā p. egisse: quādo
a medio utriusq. ptransierit extremorū: motus vero
obliquitatis ducit a maxia declinatione ad minimam
dimidiū duntaxat circuitū. Exmā pergens polus co-
sequentia repetit ad extremū usq. limitē in m. ac de mo-
reuersus unitur i. medio: vrsusq. vergens in pcedentia
n. limite cōmensus concludit tandem quā diximus istortā
lineam f. k. i. l. g. m. i. n. f. Itaq. manifestū est: quod in vna
reuerfione obliquitatis bis pcedentū usq. sequentū limitē
terræ polus attingit

Quomodo motus reciprocos sine librationis ex
circularibus constet Cap. iiii

Quod igitur iste modus apparentis consentiat ammodo
declaramus. Interim vero quæret aliquis: quo nam
modo fieri possit. Maximi librationū æqualitas intelli-
gi cum a principio ductum sit motum cælestem æquale esse
vel ex æqualibus ac circularibus compositum. Hic autē
utrobq. duo motus in vno apparet sub utriusq. terminis quibus ne-
cesse est cessationē interuenire. fatebimur qdē geminatos

esse: At ex aequalibus hoc modo demonstratur. Sit recta
linea ab : quae quadrifaria sit in c de signis et in d centro / si recta
describantur circuli homocentri ac in eodem plano $ad b$
et cde : et in circumferentia interioris circuli assumatur
utcumque f signum et ipso f centro intervallo vero fd cir-
culus describatur ghd : qui secet ab recta linea in h signo. ~~in quo iam intelligatur per aequidistant~~
agatur dimittens dfg . Ostendendum est: quod geminis motibus ~~illo mobilis polus~~
circulorum ghd et cfe concurrentibus in eam h mo-
bile per eandem rectam lineam ab hinc inde recipiendo repat
Quod erit si intelligatur h moveri in diversam partem
et duplo magis ipso f . Quoniam idem angulus: g sub cd
in centro circuli cfe et circumferentia ipsius ghd con-
sistens comprehendit utramque ~~circumferentiam~~ ^{circumferentiam} ~~circulorum~~ ^{circulorum} aequa-
lem gh duplam ipsi fc . Posito quod aliquando in
coniunctione rectarum linearum acd et dfg mobile
 h fuerit in g , congruente cum a : et f in c . Nunc
autem in dexteram partem per f motu est centrum
 f et ipsum h per g circumferentia in sinistras duplo
maiores ipsi c f . Hic igitur in linea ab reclinabitur
alioquin accideret partem esse maiorem suo toto: quod ~~facile~~
facile puto intelligi: recessit autem a priori loco secundum
longitudinem a h , retractum per infraactam lineam $d'f'h$ aequale
ipsi ad eo intervallo quo dimetres $d'f'g$ excedit subtenso
 $d'h$. Et hoc modo perducitur h ad d centrum: quod erit in co-
tacta tangente circulo ab recta linea: dum videlicet g d $ad b$ a
ad rectos angulos esset: ac deinde in b alterum Limitem pervenit
a quo rursus simili ratione reuertetur. Vocant autem aliqui
motum hunc in latitudine circuli hoc est dimittente: cum
tamen propter et dimensionem a circumcurrere ipsius deducunt
ut paulo inferius ostendemus. Estque hic obiter advertendum
quod si circuli hgd et cfe fuerint inaequales manentibus
caeteris conditionibus non rectam lineam sed conicam sive
Cylindricam sectionem describent quam ellipsim vocat
mathematici: sed de his alias

$f \cdot \pi_1 \cdot ab$

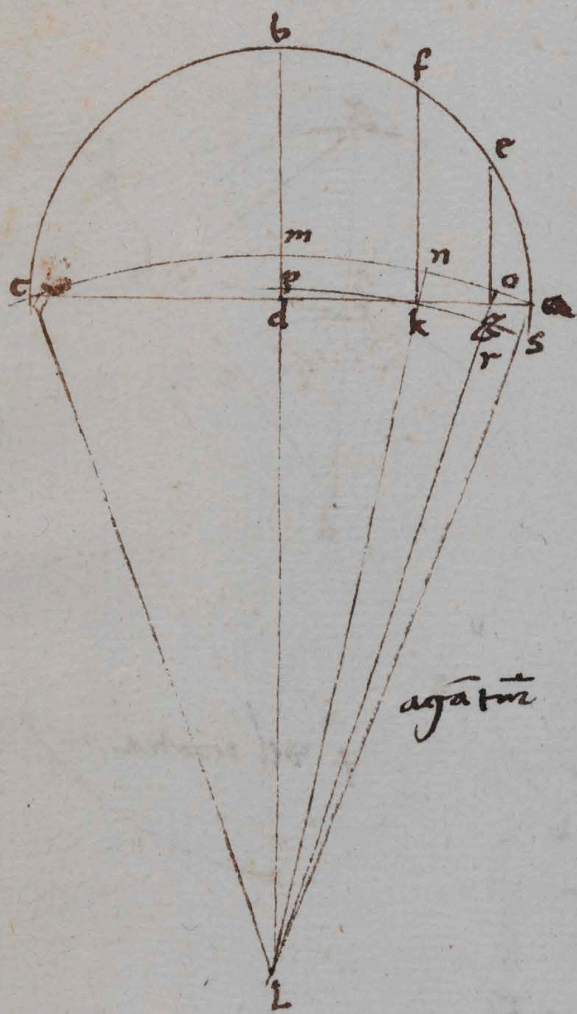
Ex his igitur nunc demonstrabimus quia ratione motus

Verf. 109

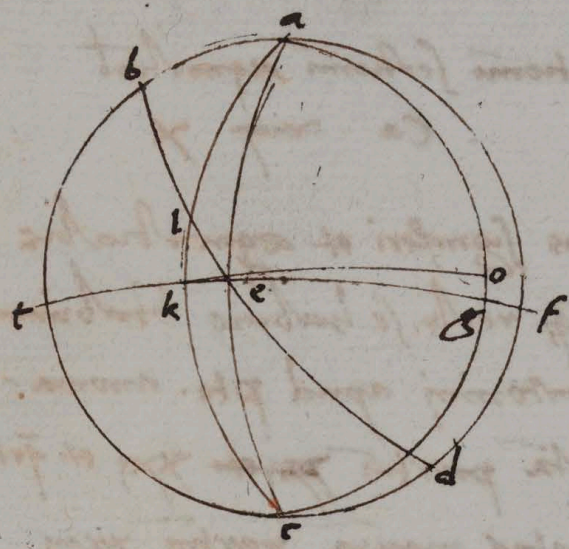
Inaequalitatis antipatium agnoscere et obligatis
demonstratio

Cap. 2

~~monstratum~~ ~~Supp~~ ~~Supponatur~~ in centrū terra in L
ita ut Ld recta linea sit ad angulos rectos ipi ab c hemi- + plano
cyclij: et p a c signa describatur in L centro circumfe-
rentia circuli a m c et in recta linea duratur Ld m. Erit
idcirco in m polus hemicyclij a b c et a d c circulorū sectio
communis: et coniungantur La: Lc: similiter et Lk: Lg: quae
prout extense in rectum fient a m c circumferentiarum
in n o. Quomā igitur angulus qui sub Ld k rectus est
acutus igitur qui sub Lk d. Quare et Lk linea longior
est quā Ld: tanto magis in amblygonijs triangulis latus
Lg maius est lateribus latere Lk et La ipso Lg. Centro
igitur l intervallo Lk descriptus circulus: extra ipam Ld
cadet: reliquas autē Lg et La secabit: describatur et sit




Hoc demonstra, sufficiat



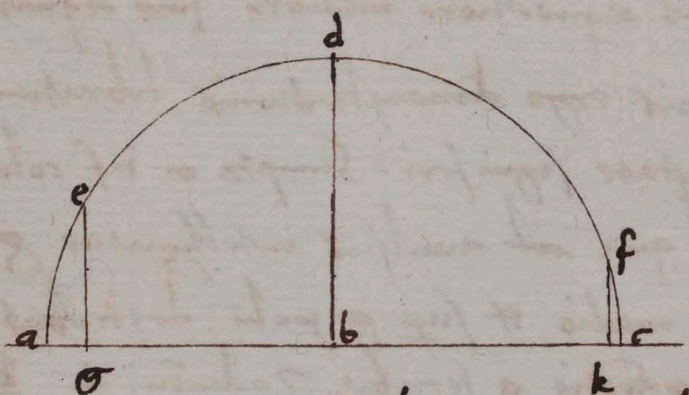
additio — ad finem quibz Ca

Sit demo circulus $\alpha b c d$ p polos signiferi, et æquorhali medij
 que colurū camri medij possimus appellare. Medietas
 zodiaci sit $d b e$, æquorhali medius $a h e$ secantes se invicem
 in e signo in quo erit æquorhali medij, polus autem æ-
 quorhali sit f p que describatur circulus magnus $f e t$
 erit p p ea et ipse colurus æquorhorū mediū sine æquatorū
 Separamus in ferioris ergo demonstrationis librationis
 æquorhorū ab obliquitate signiferi. Sumpta in $e f$ coluro
 circumferentia $f g$ p qua ad amplexus intelligatur g
 polus apparet æquorhali ab f polo medio et sup g polū describatur
 a $l k c$ semicirculus æquorhali apparetis q serabit zodiacū in $k l$
 erit igitur ipm l signū æquorhali apparet distans a medio p $l e$ circumferentia
 qua efficit $e k$ æqualis ipi $f g$ Cum ergo Quod si in k facto polo de-
 scripserimus circulum $a g c$, et intelligatur quod polus æquorhali in ipso
 quo $f g$ libratio fuerat verius intrem polus nō manebit in g signo Sed
 alterius impulsu librationis abierit in obliquitate signiferi p $g o$
 circumferentiam, manentij igitur $b e d$ zodiaco pmutabitur æquorhali
 verius apparet p eus o poli transpositione quod optime erat considerasse
 Et erit similis l ipius sectionis capite l apparetis equorhali motus
 rotatorius circa e medij, lentissimus in extremis sed p proportionales
 fore libratione polorum in demonstrato q Quod optime erat animad-
 vertisse

Ca ~~any~~ x



em ad annu sedm Antonini apud pto. annua-
 lia simplis examinata partm ~~xxi~~ et fctae
 sub qua repta est obligas maxia partm xxv
 scilicet q sedm xx ab hoc loco ad nostru observatu
 sunt anni circiter Mccclxxx-vii in quibus ano-



maioris simplicis locus ~~maxime~~ numeratur part cxxij sexup m, ac
eo tempore reputatur obliquitas part xxij sexup xxvij cum duabus ferre
partis minimis sexupuli. Sup quibus reputatur a b c circumferentia zodi-
aci & vel pro ea recta propter eius exiguitate, et sup ~~et~~ ipsam
anomalie simplicis hemicyclum in b polo sit prius, Sitq a maximus
declinationis limes, b c minimus, quoru scrutamur differentiam
Assumatur ergo a c circumferentia parvi circuli partum xxij sexup xv
et reliq quadratis ed partum erit partum lxxvij sexup xlv, Tota aut
ed f scdm numeratum part cxxij sexup m et reliqua d f part
lxxvj sexup xix, Demittantur e g et f k perpendicularares diametro
a b c. Erit autem g k propter circumferentia maximi circuli propter
differentia declinationum obliquationum a pto ad nos cognita
sexup primoru xxij sexup huj. Sed g b semissis et recte
similis dimidia est subtendens duplu ed, siue ei equalis partum
932, quoru fuerit p a c instar directientis part 2000, quorum
esset etia kb semissis subtendens duplu d f part 967, datur
tota g k partum partum earu 1899 quoru est a c 2000 Sed
quoru g k fuerit sexup primoru xxij sexup huj erit a c
sexup xxvij proxime inter maxima minimaq obliquitate differentia
quoru pscriptati sumus. Qua constat maxima fuisse obliquitate
inter Tumorcharin et pto partuⁱⁱⁱ xxvij sexup lxxvij complutorum
atqz minime appete partum xxvij sexup xxviij. Hinc
etia quocunqz modis contingunt inclinationes horu circuloz, eade ratione,
quoad: vera precessione exponimus inueniunt.

notat

x

notat

e. Habundant

to. amma

xxi et qth

xxii

ofra obfervatu

quibus amo

rup in, ar

duabus for

hitea zeda

e. ofram

a maximis

enham

rup x

Tota aut

d f part

es diamtro

li proptre

rogata

rote

us partm

quorum

z, datu

ooo Sid

at a r

ate differentia

obligate

plurim

Hinc

is ratione,



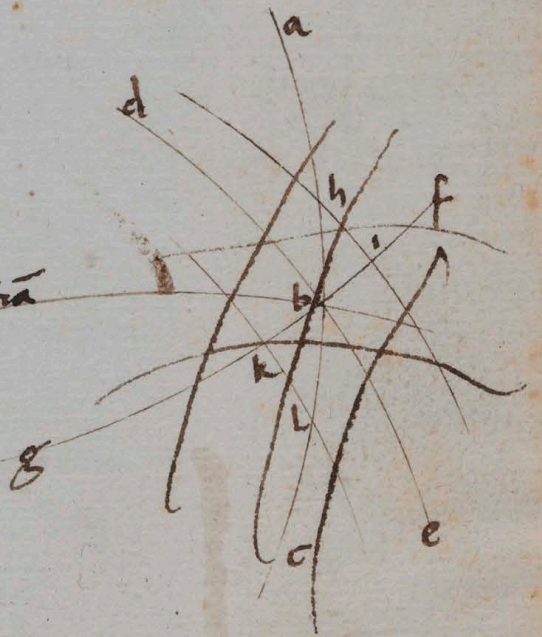
Amorali

$p k r s$. Et quoniam triangulum $l d k$ minus est sectore $l p k$
 triangulum vero $l g a$ maius sectore $l r s$: et propterea maior minor
 ratio trianguli $l d k$ ad triangulum $l g a$ quam sectoris $l p k$ ad
 sectorem $l r s$ ad sectorem $l p k$ quam trianguli $l g a$ ad sectorem
 $l r s$. Vixim quoque erit $l d k$ triangulum ad $l g a$ triangulum
 in minori ratione quam sectoris $l p k$ ad sectorem $l r s$. A per primam
 sexti elementorum Euclidis sunt $l d k$ triangulum ad $l g a$ trian-
 gulum sic est basis $d k$ ad basim $a g$. Sectoris autem ad se-
 ctorem est ratio sunt $d k$ triangulus ad $l r s$ vls angulum
 sine in n circumferentia ad $o a$ circumferentiam. In minori
 igitur ratione est $d k$ ad $a g$ quam $m n$ ad $o a$. Jam vero
 demonstravimus maiorem esse $d k$ quam $a g$: tanto fortius
 igitur maior erit $m n$ quam $o a$ quae sub equalibus temporum
 intervallis descriptae intelliguntur per polos terrae scilicet a et d
 anomalie b f circumferentias aequales: quod erat demonstrandum.
 Verumtamen cum adeo modica sit differentia inter maximam
 in manum obligatam: quae non excedit duas partes unius
 gradus: erit quoque inter $a m c$ curvam et $a d c$ rectam differentia
 insensibilis: ut nihil erroris emerget si simpliciter per $a d c$
 lineam et semicirculum $a b c$ operati fuerimus. Eadem pone
 Idem fore accidit circa alterum motum qui aequositas respicit Apolo-
 Quoniam nec ipse ad medium gradum ascendit ut appareret
 inferius.

De equalibus motibus pressionis aequositorum et incli-
 nationis Zodiaci

Cap. vi

Omnis autem circularis motus diversus apparet in quatuor
 terminis versatur. Est est ubi tardus apparet ubi velox tamque
 in extremis et ubi mediocritas: ut in medijs. Quoniam a fine
 diminutionis et augmenti principio transit ad medietatem
 a mediocritate gradescit in velocitate: rursus a veloci in me-
 diocritatem tendit: inde quod reliquum est ab aequalitate in priorem
 priorem reuertitur tarditate: quibus datur intelligi in qua
 parte circuli diversitatis sine anomalia locus aequositorum
 pro tempore fuerit: quibus indubie ipsa anomalia restitutio per
 apitur. Ut in quadripartito circulo sit a summa tardi-
 tatis locus, b crescens mediocritas: c finis augmenti atque
 principium diminutionis: d mediocritas decrescens. Quoniam
 igitur, ut superius recitatum est, a Timochari ad Ptolemaen



præteris quibus tardior motus reperiatur: et quia æqualis aliquādiu atq; et uniformis appareret: ut Aristarchi Aristylli Hipparchi: Agrippæ et Menelæi medio tpe observata ostendunt arguit motum ipm æquiorum apparetem simpliciter fuisse tardissimū: et medio tpe in augmenti principio: quādo cessans diminutio, incipienti augmento cōmūta mutua compensatione effinebat, ut interim motus uniformis videretur. Quapp. Timochares observatio in ultimā parte circuli sub d a reponenda est. Ptolemæica vero pri- mum incidet quadratam sub a b. Rursus quā in secundo intervallo a Ptolemæo ad Albategnū aratensem: velo- tior motus reperiatur, quā in tertio: declarat sumam velo- citate hoc est c signū in secundo tpe intervallo contra or-

at pterisse et
anomaliam ad tertium iam
pervenisse quadratam

pteryisse et in tertium iam defuisse quadratam circuli ed
sub c d: et intervallo tertio ad nos usq; anomalie resti-
tutione propemodum compleri: et reverti ad principium
Timochares. Nam si ~~MDCCC~~ MDCCCXIX annis a Ti-
mochari ad nos totum circuitum in partibus qbus solet
ecclie comprehendamus, habebimus pro ratione annorum
ccccxxxij circumferentia partū xvc s. Annorū vero dcc
xliij, partes cxliij scrup li atq; in reliquis annis dclv re-
liqua circumferentiam partū cxxvij scrup xxxix. Hæc
obvia ac simplici coniectura accepimus: sed examinationi
calculo revolvētes, quatenus observatis exactius consentiant
invenimus anomalie motum in ecclie MDCCCXIX annis
ægyptijs xxi gradibus et xxvij scruput suā revolutionem
completā iam excessisse: et tempus prodi annos ~~MD~~
MDCCXVII solummodo ægyptios continere: qua ratione
proditum est primū circuli segmentum partū ~~xc~~
xc scrup xxxv: alterū part c ho scrup xxxvij: tertium vero
sub annis Dxlviij reliquas circuli partes cxij scrup li co-
tinebit. His ita constitutis, præcessionis quoq; æquiorū
medius motus patuit: et ipm esse gradū xxij scrup liij
sub eisdem annis MDCCXVII quibus omnis diversitas in
pristinum statum restituta est. Quomā in annis MDCCC
xix habuimus motum apparetē gradū xxv scrup ij fere

Verum a Timochari in annis c ij quibus anni MDCXV ij
distant a MDCXIX oportebat motum apparente fuisse
circiter grad i scrup iij : eo quod maiusculum tunc fuisse
verisimile sit, qd ut in centenis annis unum exegisset grad
quando decesserat adhuc motus apparet sine decrementi
nondum conserutus. Proinde si gradum unum et decimam partem
auferamus ex partibus xxv scrup i remanebit que dixi
in annis MDCXV ij egyptijs medius equalisq; motus
diverso ac apparenti tunc coequatus grad xxij scrup iij
quibus integra precessionis aequiorum ac equalis revolutio
conferat in annis xxv MDCXV : in quo tpe fuit circui-
tiones anomalie xv cum xxvij parte fere. Hinc quoq;
rationi sese accommodat obliquitas motus : cuius reductio
duplo tardiore q aequiorum precessionis ducebamus. Nam
quod Ptolemæus prodidit ipse partem xxij scrup primorij
li secundorij xx ante se in annis cccc ab Aristarcho samio
minime mutata fuisse : indicat ipam tunc circa maximam
obliquitatis limitem petere constetisse : quando videlicet et
precessio aequiorum erat in motu tardissimo. At nunc
quoq; dum eadem tarditatis appetit restitutionis inclinatio
axis non item in maxima sed in minimam transit : quam
medio tpe Albategnius ut dictum est partem xxij scrup
xxxv. Archael Hypanus post illum annis cxc scruplo
partem xxij scrup xxxij, ac eidem post annos ccxxx
Prophatius Iudæus duobus proximis scrup minore. Quod
deniq; nostra corermit tpa Georgius purbargius anno Chri
MDCCLX partem ut illi xxij scrup tere xxvij adnotavit
~~Quare Alaric~~ ~~etiam~~ ~~anno Chri~~ ~~etiam~~ ~~per ultra pte~~
~~integrat scrup xxx et amplius quiddam~~ f. Nos ab annis
xxx frequenti observatione non multum excedentem scrup xxvij
xxij partes f. Vbi rursus liquidissime patet maxima obli-
quitas precessionis a ptolemæo, ad xca a CM annos acri-
disse maiore q in alio quouis intervallo tps. Cum ergo
iam habeamus anomalie circuitum, habebimus etiam precessionis
in annis MDCXV ij : habebimus etiam sub eo tempore
obliquitatis dimidium proclum : ac in annis MDCCLXxxxij
integra eius restitutione. Quapropter si cccx gradus

obligatam

f. Ioannes regiomotanus part 23
scrup 28 et dimidij

f. parte diffinita

f. scrup xxij et duos fere partes unius scrupuli, a quibus Georgius pur-
bargius et Ioannes a motu regio q proximè nos precesserunt partem
differebant

per eundem in cccc xxxiij annorum numerum partiti fuimus
vel gradus cxxx p Mccc xviij exhibet annuus motus ~~equat~~ ^{simplius}
~~anomalie precessionis agnostio~~ Scrup prima vi Secunda xviij: Tertia
xxiij quarta ix: Hic rursus p cccxv dies distributa -
reddunt diarium motu Scrupulorum scilicet i Tertiis ii
quartoru ii: Similiter precessionis agnostionu medius, cu
fuerit distributus p annos Mccc xviij: et erat gradus xxiij
Scrup prima lviij: exhibet annuus motus Scrup 2 1 3 xij
quarta v: atqz hunc p dies cccxv diarium motus Scrup
tertia viij quarta xv: Ut autem motus ipsi fiat aptiores
et in promptu habiantur, quando fuerit oportunum, tabulas
sue canonas eorum apponemus p totam aequalitatem
annui motus adiectione, reuelis scilicet lx in priora Scrup
vel gradus si excreuerit: easqz aggregemus usqz ad ordinem
lx annoru: comoditatis gratia. Quoniam in annorum
sexagenis eadem sese offert fames numeroru: denomina-
tionibus partiu et scrupuloru solummodo transpositis: ut
que prius scita erat prima fiant: et sic de ceteris: quo
compedio p has breues tabellas infra annos iiii de saltu
duplin introitu luebit accipere et colligere in annis pro-
positis motus aequales. Ita quoqz in dieru numero se habet
Vtemur autem in hoc toto opere in supputatione motu
caelestiu annis ubiqz egyptijs: qui soli inter civiles reputantur
aequales: oportebat enim mensuram congruere cu mensurato
quod in annis Romanoru: grecoru et persaru no adeo
conuenit: quibus no uno modo: sed prout cuiqz placuit
gentiu intercalatur. Annus autem egyptius nihil affert
ambiguitatis sub certo dierum numero cccxv in quibus
sub duodecim mensibus aequalibus, quos ex ordine appellat
ipsi. Thoth: suis nominibus. Thoth: phaophi: Athyr: Chiac
Tybi: Mechyr: phamenoth: pharmuthi: pachon: paumi
Epiphi: Mefori. in quibus ex aequo comprehenduntur vi
sexagena dieru et quinque residui dies intercalares noiant
Suntqz ob hoc id in motibus aequalibus dimmerandis anni
egyptiorum accommodatissimi: in quos alij quilibet anni
resolutione dieru facile
reducuntur

Aequalis motus praecessionis æquinoctiorum in annis et sexages

An ni	Longitudo partium et sexages						Longitudo partium et sexages					
	M O T V S						M O T V S					
1	0	0	0	50	12	Chri lorus 5 32	31	0	0	25	56	14
2	0	0	1	40	24		32	0	0	26	46	26
3	0	0	2	30	36		33	0	0	27	36	38
4	0	0	3	20	48		34	0	0	28	26	50
5	0	0	4	11	0		35	0	0	29	17	2
6	0	0	5	1	12		36	0	0	30	7	15
7	0	0	5	51	24		37	0	0	30	57	27
8	0	0	6	41	36		38	0	0	31	47	39
9	0	0	7	31	48		39	0	0	32	37	51
10	0	0	8	22	0		40	0	0	33	28	3
11	0	0	9	12	12		41	0	0	34	18	15
12	0	0	10	2	25		42	0	0	35	8	27
13	0	0	10	52	37	43	0	0	35	58	39	
14	0	0	11	42	49	44	0	0	36	48	51	
15	0	0	12	33	1	45	0	0	37	39	3	
16	0	0	13	23	13	46	0	0	38	29	15	
17	0	0	14	13	25	47	0	0	39	19	27	
18	0	0	15	3	37	48	0	0	40	9	40	
19	0	0	15	53	49	49	0	0	40	59	52	
20	0	0	16	44	1	50	0	0	41	50	4	
21	0	0	17	34	13	51	0	0	42	40	16	
22	0	0	18	24	25	52	0	0	43	30	28	
23	0	0	19	14	37	53	0	0	44	20	40	
24	0	0	20	4	50	54	0	0	45	10	52	
25	0	0	20	55	2	55	0	0	46	1	4	
26	0	0	21	45	14	56	0	0	46	51	16	
27	0	0	22	35	26	57	0	0	47	41	28	
28	0	0	23	25	38	58	0	0	48	31	40	
29	0	0	24	15	50	59	0	0	49	21	52	
30	0	0	24	6	2	60	0	0	50	12	5	

Aequat motus pcessionis aequinoctiorum diebus et sexagesimis

Die	M O T V S						M O T V S				
1	0	0	0	0	8		31	0	0	0	4 15
2				0	16		32			4	24
3				0	24		33			4	32
4				0	33		34			4	40
5				0	41		35			4	48
6				0	49		36			4	57
7				0	57		37			5	5
8				1	6		38			5	13
9				1	14		39			5	21
10				1	22		40			5	30
11				1	30		41			5	38
12				1	39		42			5	46
13				1	47		43			5	54
14				1	55		44			6	3
15				2	3		45			6	11
16				2	12		46			6	19
17				2	20		47			6	27
18				2	28		48			6	36
19				2	36		49			6	44
20				2	45		50			6	52
21				2	53		51			7	0
22				3	1		52			7	9
23				3	9		53			7	17
24				3	18		54			7	25
25				3	26		55			7	33
26				3	34		56			7	42
27				3	42		57			7	50
28				3	51		58			7	58
29				3	59		59			8	6
30	0	0	0	4	7		60	0	0	0	8 15

Anomalie ægnohorū motus in āmis et Sexagesimis annorū

An m	M O T V S					An m	M O T V S				
1	0	0	6	17	24	31	0	3	14	59	28
2		0	12	34	48	32		3	21	16	52
3		0	18	52	12	33		3	27	34	16
4		0	25	9	36	34		3	33	51	46
5		0	31	27	0	35		3	40	9	5
6		0	37	44	24	36		3	46	26	29
7		0	44	1	49	37		3	52	43	53
8		0	50	19	13	38		3	59	1	17
9		0	56	36	36	39		4	5	18	42
10		1	2	54	1	40		4	11	36	6
11		1	9	11	25	41		4	17	53	30
12		1	15	28	49	42		4	24	10	54
13		1	21	46	13	43		4	30	28	18
14		1	28	3	38	44		4	36	45	42
15		1	34	21	2	45		4	43	3	36
16		1	40	38	26	46		4	49	20	31
17		1	46	55	50	47		4	55	37	55
18		1	53	13	14	48		5	1	55	19
19		1	59	30	38	49		5	8	12	43
20		2	5	48	3	50		5	14	30	7
21		2	12	5	27	51		5	20	47	31
22		2	18	22	51	52		5	27	4	55
23		2	24	40	15	53		5	33	22	20
24		2	30	57	39	54		5	39	39	44
25		2	37	15	3	55		5	45	57	8
26		2	43	32	27	56		5	52	14	32
27		2	49	49	52	57		5	58	31	56
28		2	56	7	16	58		6	4	49	20
29		3	2	24	40	59		6	11	6	45
30	0	3	8	42	4	60	0	6	17	24	9

Chr
locus
6 45

Anomalie agnoscitur motus 7 diebus et sexagesis dierum

Dies	M O T V S						M O T V S				
1	0	0	0	1	2		31	0	0	0	32 3
2				2	4		32				33 5
3				3	6		33				34 7
4				4	8		34				35 9
5				5	10		35				36 11
6				6	12		36				37 13
7				7	14		37				38 15
8				8	16		38				39 17
9				9	18		39				40 19
10				10	20		40				41 21
11				11	22		41				42 23
12				12	24		42				43 25
13				13	26		43				44 27
14				14	28		44				45 29
15				15	4		45				46 31
16				16	6		46				47 33
17				17	8		47				48 35
18				18	36		48				49 37
19				19	38		49				50 39
20				20	40		50				51 41
21				21	42		51				52 43
22				22	44		52				53 45
23				23	46		53				54 47
24				24	48		54				55 49
25				25	50		55				56 51
26				26	52		56				57 53
27				27	54		57				58 55
28				28	56		58				59 57
29				29	58		59				60 59
30	0	0	0	31	1		60	0	0	1	2 2

Quae sit maxima differentia inter aequale apparentem
progressione aequinoctiorum

Cap vii

Cum igitur aequale medium motum puerionis aequinoctiorum
pro posse nostro exposuerimus, inquirendum nobis est, quanta
sit eius et apparentis motus maxima differentia per qua
facile etiam particulares capiemus. Jam quidem patet ano-
maliae duplicis motus id est aequinoctiorum in annis cccxxxij
a Timochari ad Ptolemaeu partem fuisse ~~xx~~ xc scrup xxxv
medium autem motum partem ~~vi~~ progressione partem ~~vi~~ apparet
partem ~~vi~~ scrupulorum ~~xx~~ horum differentia pars una
scrup xl. At quoniam in medio. Minus tunc summum tarditatis terminum
et principium augmenti posuimus: in quo necesse erat medium
motum cum apparet conuenisse ac apparetia aequinoctia in
medijs, sequitur quod hinc inde semisses aequalesq; distantes
ab illo termino fuerint: partes inq; xlv sex xvij s. et diffe-
rentia similis aequinoctiorum apparetum a medijs scrupulis
primorum l

Medijs motibus sic expositis inquirendum iam est, quanta sit
inter aequale aequinoctiorum apparentemq; motum maxima dif-
ferentia sine dimetibus, arcubus per quos circunt anomaliae motus A parum arcubus
hoc enim cognito facile erit, quascumq; alias ipsorum motuum
differentias discernere. Quoniam igitur ut superius tractatum
est inter prima Timocharis et Ptolemei sub secunda Antiochij
ante anno fuerunt CDxxxij annj: in quo tpe medium
motus est partem ~~vi~~ apparet autem erat partem ~~vi~~ sex xx
horum differentia pars una scrupuli xl Anomaliae quoq;
duplicis motus partem ~~xx~~ sex xc scrup xxxv. Visum est
etiam in medio huius tpe vel circiter apparetum motum
scopum maxime tarditatis attingisse in quo necesse est
ipm cum medio congruere motu: atq; in eade circulo
sechone verum, ac medium aequinoctium. Quapp facta fuisse
motus et tpe bisaria distributione ~~l~~, erunt utrobique
diversi et aequalis motus differentiae, dextantes vnius
gradus: quod hinc inde anomalariis circuli circum-
ferentiae sub partibus xlv sex xvij s comprehendunt
Quibus sic constitutis, esto Zodiaci circumferentia

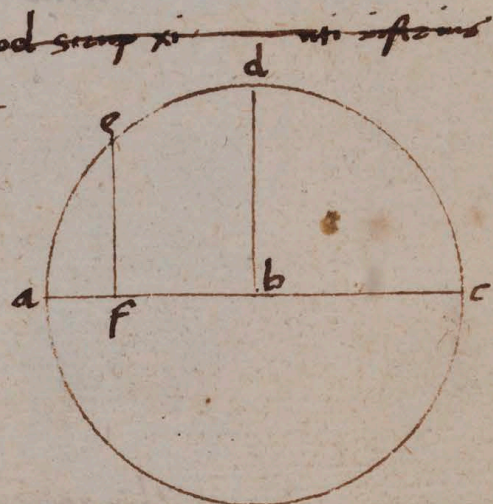
• quas

qui fecit circulum signorum in a e signis: deducatur etiam
a polo zodiaci d b qui ~~est~~ bifaria serabit descriptum semicirculum
in d sub quo sumus tarditatis limes intelligatur et augmenti
principium: In ad quadrante capiatur d e circumferentia partium
xlv serup xvij s, et p e signum a polo zodiaci descendat e f
16f sit qz serupuloru L propositum est ex his invenire tota b f a
Manifestum est igitur quod dupla b f subtrahit duplum
d e segmentum: sicut autem b f partium 7107 ad a f b partes
10000 ita 50 ipius b f ad serupula ad a f b 70 datur
ergo a b partium sine gradus unus s; et tanta est ^t ad serup x ^{ut} infans
medij apparentisq; motus aequoctorum maxima differe-
ntia querebamus: quamq; sequitur maxima polorum de-
flexio serupuloru ~~xxviij xxviij xxviii~~ ~~que apud fultone~~

De particularibus ipsorum motuum differentiis et earum
canonica expositio

Cap viij

Cum igitur data sit a b serupuloru lxx: quae circumferentia
nihil distare videtur a recta subtensa secundum longitudinem
non erit difficile quasumq; alias particulares differentias
medijs apparentibusq; motibus exhibere: quas graeci prostha-
phaereses vocant: iuniores aequationes: quarum ablatione vel
additione apparentiae rectificantur. Nos graeco potius
vocabulo tamq; magis appposito utemur. Si igitur e d fuerit
triginta graduum: penes ratione a b ad subtensam b f habebimus
b f prosthaphaeresim serup iij: si sex graduum erunt s; vj
pro noue gradibus ii et sic de ceteris. Circa obliquitatis
quoq; mutatione simili ratione faciendum putamus ubi
inter maxima minimaq; inuenta sunt ut diximus s; xxvij
q sub semicirculo anomaliae simplicis conficiuntur in annis
MDCXVij: et media consistentia sub quadrante circuli erit
serup xy ubi erit polus parui circuli huius anomaliae sub
obliquitate partium xxij s; xl. Atq; in hunc modum sunt
diximus reliqs differentijs partibus extractis: occurrunt
reliquis differentiae partes extrahemus proportionales
ferme productis prout in canone subepto continetur: Et si
varijs modis p hanc demonstrationem componi possunt motus apparentes
Ille tamen modus magis planius p que particulares quaq;
prosthaphaereses separatim capiuntur: quo fiat calculus
ipsorum motuum intellectus facilius: magisq; congruat
explicationibus demonstratorum. Consuepsimus igitur



~~Et diximus hanc serup~~
lxx respondet in ano
malia aequoctorum
~~s; d; hanc quae~~
appellamus duplam
altera vero simplicem

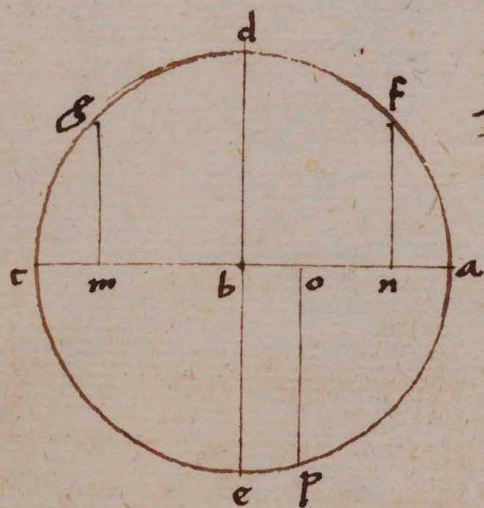
tabula lx versum aucta p triadas partu viruli. Ita
om neq diffusam amplitudine occupabit: neq coacta
nimis breuitatem habere videbitur: prout in ceteris co
similibus facimus. Hec modo quatuor ordines habebit
quorum primi duo utriusq semicirculi gradus continet
q numeru comune appellamus, eo quod p simplicem
numeru, obliquitas signoru viruli sumitur, duplicatus
prosthaphæreses aequosiorum seruiet: cuius exordiu a prin
cipio angmeti sumitur. Secundo loco prosthaphæreses aeq
noctiorum collocabuntur singulis triptys congruentes ad
dendam vel detrahende medio motui que a prima stella
capitis arietis anspiciuntur in aequosioru versu: ablatua
prosthaphæreses in anomalia semicirculo minore sine primo
ordine adiectua in secundo ac semicirculo sequete. Ultimo deniq
loco scrupula sunt differentie obliquitatis p subiecta
formula proportionu vocata ascendente ad sumam sexage
naria. Quoma pro maximo minoque obliquitatis excessu scrupulor
xxij. ponimus lx: qd pro ratione reliquorum excessum sexagesima
= similis ratiois partes continuamus: et propterea in principio et fine anomalie
ponimus lx. Vbi vero excessus ad xxij scrupul. peruenit ut
in anomalia xxxij gradum eius loco ponimus lx. sic pro
xx scrupul: l et p. ut in anomalia xlv grad et p hunc
modum in ceteris prout in subiecta formula

Tab prosthaphgeseon ægnoch et obligatus signiferi

Numeri Comunes		ægnoch prosth		ob liq		Numeri Comunes		Agnoch prosth		obl qui	
G	Ġ	ū	sc	sc	prok	Ġ	Ġ	ū	sc	sc	pporhomi
3	357	0	4		60	93	267	1	10	11	28
6	354	0	7	24	60	96	264	1	10	11	27
9	351	0	11		60	99	261	1	9	10	25
12	348	0	14	24	59	102	258	1	9	10	24
15	345	0	18		59	105	255	1	8	9	22
18	342	0	21	24	59	108	252	1	7	8	21
21	339	0	25		58	111	249	1	5	8	19
24	336	0	28	24	57	114	246	1	4	7	18
27	333	0	32	23	56	117	243	1	2	7	16
30	330	0	35	22	56	120	240	1	1	6	15
33	327	0	38	21	55	123	237	0	59	5	14
36	324	0	41	20	54	126	234	0	56	5	12
39	321	0	44		53	129	231	0	54	4	11
42	318	0	47	22	52	132	228	0	52	4	10
45	315	0	49		51	135	225	0	49	4	9
48	312	0	52	22	50	138	222	0	47	3	8
51	309	0	54		49	141	219	0	44	3	7
54	306	0	56	21	48	144	216	0	41	2	6
57	303	0	59	21	46	147	213	0	38	2	5
60	300	1	1	21	45	150	210	0	35	2	4
63	297	1	2		44	153	207	0	32	2	3
66	294	1	4	20	42	156	204	0	28	1	3
69	291	1	5		41	159	201	0	25	1	2
72	288	1	7	19	39	162	198	0	21	1	1
75	285	1	8		38	165	195	0	18	1	1
78	282	1	9	19	36	168	192	0	14	0	1
81	279	1	9	18	35	171	189	0	11	0	0
84	276	1	10		33	174	186	0	7	0	0
87	273	1	10		32	177	183	0	4	0	0
90	270	1	10	18	30	180	180	0	0	0	0

De eorū que circa p̄essione æquinoctiorū exposita sunt exa-
minatione ac emendatione

Cap ix



secundum

anomalie

x quoniam circuli a d e
sunt cccij

quare abc est pars iij s q xx
q pars cxiij s q h

At quoniam p̄ coniectura sumptimus augmeti principium in motu
differente, medio tpe fuisse: ab anno xxxvj primæ sedm Calippū
quodi ad secundum Antonini: a quodam principio anomalie
motū ordinari. Quod an recte fecerimus, et observatis consuetat
oportet adhuc nos experiri. Repetamus illa tria observata sydera
Timocharidis Ptolemæi et Albategni Aratej: et manifestum est
quod in primo intervallo fuerint anni ægyptij ccccxxxij: in
secundo anni Dccxliij. Motus æquat in primo tpe spatio erat partū
vj differens partū iij s q xx: anomalie duplis partū xc s q xxxv
auferentis motū æquali parte i s q xl. In secundo motus æquat
partū x s q xxij diversi partū xi s: anomalie duplis partū clv
34 s q xxij adijerentis æquali motū partū i s q ix. Sit modo
Zodiaci circumferentia uti prius abc: et in b quod sit æquinoctiū
mediū verū sumpto polo: circumferentia aut a b partis vnius
et s q x describatur orbiculus a d e: motus aut æqualis
ipius b intelligatur in partes a hoc est in p̄cedentia atque
a sit limes occidentalis in quo æquinoctiū diversum maxime
p̄c̄it: et orientalis in quo maxime sequitur: a polo quoq;
Zodiaci p̄ b signū descendat d b e: qui cum circulo signorum
quadrifaria scrabit a d e circuli parū: quoniam rectis an-
gulis semivice p̄ polos. Cum aut fuerit motus in hemicy-
clo in a d e ad consequentia: et reliquū e a ad p̄cedentia
erit mediū tarditatis æquocly apparetis p̄pter remittentia
ad ipius b progressum: in e vero maxima velocitas, promoue-
tibns se invicem motibus in easdē partes. fust Suscipiatur
etiā in ante et pone d circumferentia f d: d g: utraq; partū
partū xlv s q xvij s. Sit f primus terminus q Timocharis.
g secundus q Ptolemæi: et tertius p qui Albategni: Et f d g
circumferentia partū xc s q xxxv g c e p p̄ per quæ signa
descendat maximū circuli p̄ polos signiferi f n: g m et o p:
qui omnes in parvulo circulo rectis lineis p̄similes existunt.
Erit igitur f d g circumferentia partū go s q xxxv: et
auferens a motū medio partē in n vna s q xl et g c e p
partū clv s q xxxij adijerens in o parte i s q vj: quoniam
et reliqua i p a f reliqua o n addet scrupulorū xxxij quoniam
similit̄ est a b s q lxx Cum vero tota d g c e p circumferentia
fuerit partū cc s q li s et e p excessus semicirculi partū xx
scrupulorū li s erit igitur b o tamq̄ recta p̄ canone subtransfari

in circulo lineari partem 356 quarum est a b 1000: sed quarum
ab scrupulorum est lxxviii b o scrupulorum xxviii fere et b m posita est
scrupulorum l tota igitur m b o scrupulorum est lxxviii et reliqua scrupulorum a n o
xxviii: sed in p[re]structis erat m b o pars i s[er]ix et reliqua n o
scrupulorum xxxi: desunt hic scrupulorum v quae illis abundat. Resolued
est igitur a d c o circulus: quousque partis utriusque fiat compensatio
Hoc ante factum erat Si d g circulerentia capiamus partem
xli s[er]ix ut in reliqua d f sunt part xlviii scrupulorum s[er]ix per hoc enim
utriusque errori videtur esse satisfactum ac ceteris omnibus. Quonia
a summo limite tarditatis d sumpto principio: erit anomalia motus
in primo termino tota d g cepas circumferentia partem cccxi
scrupulorum lxxviii. In secundo d g partem xli s[er]ix. In tertio d g cep partem
cxc scrupulorum lxxviii. Et quibus a b fuerit scrupulis lxxviii: erit in primo
termino b n prostaphaeresis adiecticia iuxta phabitas demonstra-
tiones scrupulorum lxxviii: In secundo m b scrupulorum i[nter]sablata. Atq[ue]
in tertio termino rursus adiecticia b o scrupulorum scrupulorum fere xxviii.
tota igitur m n colligit partem una scrupulorum xl tota quoq[ue] m b o
in secundo intervallo partem una scrupulorum x: quae satis exacte
conveniunt observatis. Quibus etia patet anomalia simplex: primo

in primo intervallo
partem cxc
scrupulorum lxxviii
in secundo partem xli
scrupulorum s[er]ix
in tertio partem cxc
scrupulorum lxxviii
quod erat declarandum

De locis aequalium motuum aequochoz et anomalia constitutio Cxi
His omnibus sic expeditis sup[er]est ut ipsorum motum aequochoz
veterum loca constituamus: quae ab aliquibus radices vocantur a
pro tempore quocumque proposito deducuntur supputationes.
Huius rei summum scopum constituit ptolemaeus: principium
regni Nabonassar: Caldeorum: quae plerique nominis affinitate
decepti Nabuchodon assar esse putarunt: quae longe posteriore
fuisse ratio ipsorum ac supputatio ptolemaei declarat: quae apud
historiographos in Salmanassar caldeorum regem cadit. Nos
ante notiora tempora scuti: satis esse putamus. Si a prima
Olympiade exorsi fuerimus: quae xxviii annis Nabonassar
possesse reputur ab aestiva conversione sumpto auspicio: quo tpe
canicula graecis exortum favebat: et Aegon caelebatur olim-
pikus: ut Censorinus ac alij probati Autores prodiderunt.
Vnde scdm exactiore supputatione ipsorum: quae in motibus
caelestibus supputandis calculandis est necessaria: a prima oly-
piade a meridie ad Nabonassar ac meridiem prima diei mensis
thoth scdm aegyptios sunt anni xxvii et dies ccxlvii. Hinc ad Alex-
andri divissim annu aegyptij cccxxviii: a morte ante Alexandri

ac merid f prime diei
mensis cratonbaeros yunq

ad initium annorum Iulij caesaris anni aegyptij cclxxviii dies
 cxviii s ad media noctem ante kl Iannarij, unde Iulius
 Caesar anni a se constituti fecit principium. Qui pont Max suo
 tertio et M. Emiliij Lepidi consulatu annum ipm instituit. Ex
 hoc anno ita a Iul caes ordinato ceteri demereps Iulianj sunt
 appellati: eiqz ex quarto caesaris consulatu ad Octavianum
 Augustum Romanis qdem anni xviii p inde kl Iannarij
 quavis ante diem xvi kl februarij. Iulij Caesaris dui filius
 Imp. Augustus sententia Nominatj plarij a Senatu Ceteriqz
 cumbus appellatus fuerit se Septimo et M. Vipsano Cons. .
 Sed Egyptj, quod biennio ante in potestate venerit Roma-
 norum, post Antonij et Cleopatrae occasum habent annos
 xv dies cclxvi s in meridie prima diei mensis thoth: qui
 Romanis erat tertius ante kl Septembris. Quobrem ab Augusto
 ad annos Chri a Iannario similes incipientes sunt anni scdm
 Romanos xxviii scdm Egyptios ante anni totu xlviii
 dies cxxx s. Hinc ad secundu Antonij annu quo C. Ptole-
 maeum loca a se observata destruxit sunt anni Romanj
 cxxxviii dies lx: qui anni addunt Egyptijs dies xxxviii.
 Colliguntur a prima olympiade usqz huc anni cmlxiii dies
 ci. Sub quo qdem tpe aequinoctium antecessio equalis est
 gradus xij scrup prima xliii. Anomalie simplicis grad
 xcv s. scrup xliii. Atqz anno secundo Antonij, ut pro-
 datum est, aequinoctium verum prima stellae, q in capite
 Arctis sunt praecedebat vj gradus et xl scrupula, et cum
 esset anomalie partem xlviii scrup xlviii fuit equalis
 apparetqz motus differentia ablatina scrup xlviii: quae
 dum reddita fuerit apparet motui partem vj scrup xl
 colligit ipm mediu aequinoctij verum locu grad vij scrup
 xxviii: quibus si cclxviii circuli gradus addiderimus: et
 a Summa auferamus gradus xij scrup xliii, habebimus
 ad prima olympiade: quae cepit a meridie prima diei
 mensis Ecatombreonos apud Athenienses mediu aequinoctij
 verum locum gradus cclxviii scrup xliii: nempe quod tunc
 sequebatur prima stellam arctis grad v scrup xvj.
 Simili modo, si grad xlviii scrup xxxviii anomalie dematur
 gradus xc scrup xlviii remanebunt ad idem olympiadem
 xlv

f. duplicata

+ gradib, xxi ^{scr. xv}
 + anomalie si-
 plius +

principium anomalie simplicis locus grad. ccxv scrup. ~~xxx~~ xxx
 At rursus per aduersionem motum factam per nos distantiam
 temporum reuertis semper ccclx gradibus quocies abundauerit
 habebimus loca sine radices Alexandri, motus equalis grad.
 vni scrup. ~~ii~~ anomalie simplicis grad. ~~ccxxxi~~ ~~scrup. ~~liii~~ ~~ccclxxxi~~ ~~sc~~ ~~xxxviii~~ ~~li~~~~
 Cesaris medium motum grad. iij scrup. ~~liii~~ Anomalie grad. ~~scrup. ~~liii~~~~
~~scrup. ~~liii~~~~ Christi locum medium grad. v scrup. ~~liii~~
 Anomalie grad. vi scrup. ~~liii~~ ac sic de ceteris ad quolibet xho
 tps sumpta principia radices motum capiemus

De precessionis aequinoctij vermi et obliquitate supputationis Cxi
 Quandoquidem igitur locum aequinoctij vermi capere voluerimus
 Si ab assumpto principio ad datum tps anni fuerit inaequalis
 quales Romanorum sunt quibus vulgo utimur, eos in annos
 aequales sine aegyptios digereimus: neque enim alijs in calcula-
 tione motum aequalem utimur, quam aegyptijs annis per causa
 quam diximus. Ipsam vero numerum annorum quatenus sexa-
 genario maior fuerit in sexagenas distribuimus: quibus
 sexagenis, dum tabulas motum ingressi fuerimus primum
 locum in motibus occurrentem tamquam supnumeratum tunc per-
 ibimus, et a secundo incipientes loco gradum sexagenas si qua
 fuerint cum ceteris gradibus et scrupulis, quae sequuntur acci-
 piemus: Deinde cum reliquis annis secundo introitu, et a
 primo loco ut caret capiemus sexagagmas: grad et scrup
 occurrentia. Similiter in diebus faciemus et in sexagenis
 diurnis: quibus sum aequales motus per tabulas diurni et scrup
 ulorum adungere voluerimus: quamvis hoc loco scrupula
 diurni non iniuria ceteris coterminerentur: sine etiam dies
 ipsi ob istorum motum tarditatem: cum in diurno motu non
 nisi de tertijs secundisue scrupulis agatur. Haec igitur
 omnia cum aggregauerimus cum sua radice: addendo sing
 ula singulis iuxta species suas recte reuertisq; sex gra-
 dum sexagenis si excreuerint, habebimus ad tempus pro-
 positum locum medium aequinoctij vermi: quo prima stella
 arctis antecedit, sine ipsa stella aequinoctium sequentis
 Eodem modo et anomaliam capiemus. Cum ipsa autem
 anomalie simplicis in tabula diuersitatis ultimo loco posita
 scrupula proportionum inueniemus: quae seruabimus ad partem

Deinde cum anomalia duplicata in tertio ordine eiusdem
 tabulae invenimus prosthaphaeresim, id est gradus et scrup
 quibus verus motus differt a medio. Ipsamque prosthaphaeresim si anomalia duplex fuerit minor semperculo
 subtrahemus ac a medio motu: Sin autem semicirculū
 excesserit plus habens cxxx gradibus addemus ipsam
 medio motui: et quod ita collectum residuum fuerit
 veram apparentemque pressionē æquinoctij verum continet
 sine quatum vixissim prima stella arietis ab ipso vero
 æquinoctio fuerit tunc elongata. Quod si cuiusvis alius
 stellæ locum q̄sieris: numerū eius in descriptione stellarum
 adsignatum addito. Quomā vero quæ ope consistunt
 exemplis aptiora fieri consueverunt. Propositum nobis
 sit ad xvj Kl Maij Anno Chrī MDxxv Locū verum
 æquinoctij verum invenire una cum obliquitate zodiaci et
 quatum spūa virginis ab eodē æquinoctio destiterit. patet
 igitur: quod in annis Romanis MDxxij diebus Cvj
 a principio annorū Chrī ad hoc ip̄us intervallo sunt dies
 cccxxxij: qui in annis parilibus faciūt MDxxv et dies
 cxxij: suntq; annorū sexagena xxv et an xxv. Dne quoq;
 sexagena dierū cum duobus diebus. Annorū autē sexa-
 genis duabus xxv in tabula mediū motus respondet grad
 xx scrup prima lo scda ij. Annis xxv scrup prima xx
 scda lo. Dierū sexagena duabus scrup scda xvj reliquorū
 duorū sunt in tertijs. Hæc omnia cum radice quæ erat
 grad v scrup prima xxxij colligunt grad xxvj scrup xlvij xlvij
 media pressionē verū æquinoctij Sumit anomalia sim-
 plius motus habet in sexagena annorū xxv duas sexage-
 gradū et grad xxxvj scrup prima xv scda ij In annis
 quoq; xxv grad ij scrup prima xxxvj scda xv. In duabus
 sexage dierū scrup prima ij scda ij ac in totide diebus
 scda ij: hæc quoq; cum radice quæ est grad vj scrup xlv
 prima xlvij faciūt S ij & xlvj scrup ~~xxxvj~~ anomalia sim- xl
 plius p̄ quā in tabula diversitas ultimo loco scrupula
 proportionū occurrēt in usum p̄quædæ obliquitatis
 servaboli. Deinde cum anomalia duplicata quæ habet
 S v grad xxxij scrup ~~lvij~~ ^{lvij} invenio prosthaphaeresim
 77

f hoc est annus 1 & xvj

f et reputur hoc loco vñ
 solū f

/duplex/

scrup xxxij adiectura: eo quod anomalia maior est semi cir-
 culo quæ cum addatur medio motui: provenit vera apparen-
 pressio æquinoctij verum grad xxvij scrup ~~xxxij~~ ^{xxxij} cui si demus
 addam chxxvij gradus quibus spua virginis distat a prima
 stella arctis habebit locum eius ab æquinoctio verum in
 consequentia in xxy grad et xxij scrup — quo loco ubi
 fore ~~prope~~ ^{prope} observationis nostræ reprobatur.
 Obliquitas autem zodiaci et declinationis eam habet ratio-
 cinationem, quod cum scrupula proportionum fuerit lx ex-
 cessus in canone declinationum sunt apposti: differentia
 inq sub maxima minimaq obliquitate: in solidum adduntur sine
 suis partibus declinationum: hoc autem loco veritas illorum
 scrupulorum addit obliquitati tantummodo secunda xxx xxvij
 Quare declinationes partium signiferi in canone posite ut
 sunt durat hoc tpe: ~~prope~~ ^{prope} minimam obliquitate: in nobis apparet
 mutabilis alias evidentius: Quæadmodum verbi gratia: Si
 anomalia simplex fuerit & ic partium: quales erat in annis
 Chri mcccxc ægyptijs dantur p ipam scrup proportionum
 xxv. At sunt lx scrup ad xxvij differentia maxime et mi-
 nimæ obliquitatis: ita xxv ad x: quæ addita xxvij colligit
 obliquitatem pro tpe existente part xxvij scrup xxxvij. Si
 tunc quoq aliorum partium zodiaci utpote lxxvj gradus tunc
 qui sunt ab æquinoctio gradus xxxij declinationem nosse veli-
 tuerio in canone partes xij scrup xxxij: cum excessu scrupu-
 lorum xij. Sicut aut lx ad xxv ita xij ad v: quæ addita
 partibus declinationis faciunt partes xij scrup xxxvj pro
 xxxij gradibus zodiaci. Eodem modo circa angulos sectionis
 zodiaci et æquinoctialis: ac ascensiones rectas facere possumus
 si no magis placeat p rationes triangulorum sphaerorum
 nisi quod his addere illis semp oportet his adimere: ut omnia
 pro tpe prodeant examinatione

De anni Solaris magnitudine et differentia Cap xii

Quod autem præcessio æquinoctiorum conversioneq suæ habeat q ab inflexione axis nostræ
 uti diximus: motus ^{quotidius} annuus centri terre: qualis circa sole
 apparet: de quo ita differendum nobis est: confirmabit.
 Seq nimirum oportet: ut cum annua magnitudo ad alterum
 æquinoctiorum vel solstitiorum derivata fuerit collata: fiat
 inæqualis: propter inæquale iporum terminorum permutationem

¶ sunt em̄ hęc coherētia inuicē. Quā obrem separandus est
nobis / ac definendus temporalis annus a sydereō. Natu-
ralem quippe vocamus annū: qui nobis quaternas vni-
situdines temperat annas. Sydereū vero eū / qui ad aliqua
stellarū nō errantū reuoluitur. Quod autē annus naturat
quē etiā vertente vocant / inaequalis existit: pristinā obseruata
multipliciter declarat. Nam Calippus. Aristarchus Sa-
mius et Archimedes Syracusanus / ultra dies integros cecēro
quartē diei partē continere definiūt: ab aestua conuersione
principiū anni sumētes more Athenensū. Verum Cptole-
meus acaduertens diffinito esse et simpulosam solstiorum
apphensionē / hanc satis confusus est illorū obseruatis. Con-
tūq; se potius ad Hipparchū: qui nō tam Solares con-
uersiones / quā etiā æquinoctia in Rhodo notata post se
reliquit: et prodidit aliquatulum deesse quartē diei. Quod
postea ptolemæus decreuit esse trecentēsimā partē diei / hoc
modo. Assumit em̄ autūm æquinoctiū quā accuratissime ab illo
obseruatum in Rhodo post excessum Alexandri magni / anno
cclxxvij / tertio intercalariū die scdm̄ Aegyptios in media nocte
quā sequebatur quartus intercalariū. Deinde subiungit pto-
idem æquinoctiū a se obseruatum Alexandriæ anno tertio
Antonini: qui erat a morte Alexandri annus cccclxij nona
die mensis Athyr ægyptiorū tertij vna hora ^{ter} post ortum
Solis. fuerunt inter hanc ergo / et Hipparchi considerationē
anni ægyptij cclxxxv: dies lxx: horæ ^{quarta pars} vij et quadras vnius
horæ: cum debuisset esse lxxij dies et vij horæ / si annus
vortes fuisset ultra dies integros quadratū diei. Deferit
igitur in annis cclxxxv dies vnius minus vigesima
parte diei. Vnde sequitur / ut in annis ccc intercedat dies
totus. Simile quo ab æquinoctio verno sumit coniectura
Nam quod ab Hipparcho adnotatū mem̄it Alexandri
anno cclxxvij die xxvij Mechir sexti mensis ægyptiorū
in ortu Solis: ipse in anno eiusdē cccclxij reperit septimo
die mensis Pachon nom̄ scdm̄ Aegyptios post meridiē vna
hora et paulo plus: atq; itidē in annis cclxxxv die vnam

- alexandria

deesse minus vigesima parte diei. Hysto ptolemæus aditus
 induit, determinat annu vertente esse diurnum cecero Scrup
 primoru xij secundoru xlvij. Post hæc Albatzginus in
 Arata Syriæ no minori solertia post obitu Alexandrij anno
 Mccv agnoscit autum consideravit: iuentqz ipm fuisse
 post septimū die mēis pachon in nocte sequente horis
 vij et duabus quintis fere: hoc est ante Lunc diei octavi p
 horas iij et tres quintas. Hanc igitur considerationē suam
 ad illam ptolemæi conuentionē, factā anno tertio Anto-
 nini vna hora post ortum Solis, Alexandriæ: quæ de
 partibus ad ora sum distat ab Arata, campam ad me-
 ridiam suā Aratense coequant: ad quē oportebat fuisse
 vna hora et duabus tertijs ab ortu Solis. Igitur in inter-
 uallo æqualit annoru Dccxlv erat dies supflui clxxvij
 horæ xvj et iij quintæ: pro aggregato quartum in dies
 cxv et dodrati. Deficientibus ergo diebus vij et duabus
 quintis minus horæ, visum est centesima et sexta partem desse
 quartæ. Sumpta ergo e septem diebus et duabus quintis horæ
 scdm annoru numerū septingentesima et quadragesima tertia
 parte, et sunt Scrupuli horarij xij scda xxxvj reuert a q
 drante: et producit annu naturale continere dies cclxv
 horas v Scrup prima xlvj scda xxij. Observauimus et
 nos autum agnoscit in Varina Anno Chri nat MD-
 xv decimo octauo ante Calend Octobris: erat aut post
 Alexandri mortē ægyptiorū Mcccxli sexto die mēis phaothi
 hinc ortu Solis. At quomā Arata magis ad oriente est hac
 ma regione quasi xx gradibus. fuerit ergo in medio tpe t q faciunt hor ij minus tract
 inter hoc mmm et Albatzgin agnoscit ultra annos ægyptos
 Dccxxij, dies cliv horæ vij et dodras horæ loco diei cliv
 et vij horaru. Ab illa vero Alexandrina ptolemæi observa-
 tione ad emnde locum et tempus nra obseruationis sunt ani
 ægyptij Mccclxxvj, dies cccxxxij: differimus em ab Alex-
 andria quasi p hora vna. Exdissent ergo a tpe quidam
 Albatzgin nobis in Dccxxij annis dies v minus vna hora
 et quadrate: ac p annos cxxvij dies omis. A ptolemæo
 aut in annis Mccclxxvj dies xvj et sub annis cxv dies
 vms: estqz vtriusqz factus annus in æqualis.

synopoh
 trueburgo qua gynaetia duore
 possimus

anno
 hor s post
 et hora s

† tunc post mediam
noctem

† fuisse et

F Sumitur: qd

= iuenit

Acceptum est etiam verum æquinoctium, quod factum est eodem
anno sequente a Christo nato MDXV ante ortum Solis tribus
horis et ^{quadrante} ad diem quintum ante Idus Martij.
Suntque ab illo verbo Ptolemæi æquinoctio habita meri-
diani Alexandrini ad nostram computationem anni ægyptij
MCCCLXXV dies CCCXXXV horæ XVI cum trivente: ubi etiam
apparet impares esse æquinoctiorum verum et ægyptij
distantias. Adeo multum interest ut annus Solaris hoc
modo sumptus æqualis existat. Quod em̄ antinaturalibus
æquationibus inter Ptolemæum et nos (prout ostensum est) iuxta
æquate annorum distributionem centesima et quinquagesima
pars defuerit quadranti diei, non regnuit Albategnino
æquinoctio ad dimidium diem. Neque quod est ab Alba-
tegnino ad nos (ubi centesima vigesima octava pars in
diei oportebat deesse quarta) consonat Ptolemæo: sed
prædit numerus obstruatum Minus æquinoctium ultra diem
totum. ad Hipparchum supra biduum. Sunt et Alba-
tegnini ratio a Ptolemæo sumpta, per biduum transcendit
Hipparchinum æquinoctium. Rectius igitur anni Solaris
æqualitatem ad non errantem stellarum sphaera primus
prodidit Thebitus Chora filius et eius magnitudinem
esse diem CCCXV scrupulorum primorum X et sexagesimam
quæ sunt horæ VI scrupulorum prima IX sexagesima XY proximæ
Sumpto verisimili æquinoctio, quod in æquinoctiorum con-
versionemque occursum tardiori, longior annus videretur
quæ in velociori idque certa proportionem. Quod fieri non
potuit, nisi æqualitas esset in computatione ad fixarum
stellarum sphaeram. Quapp non est audiendus Pto-
lemæus in hac parte: qui absurdum et imptius existimavit
annum Solis æqualitate metiri, per ad aliquam stellarum
fixarum restitutionem: nec magis congruere quam si
a Iove vel Saturno hoc faceret aliquis. Itaque i protu-
randa causa est, cur ante Ptolemæum longior fuerit annus
temporarius: qui post ipsum multiplici differentia
factus est brevior. Sed intra annum quoque asterote-
rida sine siderum potest error accidere i modo tamen

ac longe minor eo, quæ iam expluimus. Idque propterea
 quod ~~motus quædam~~ idem motus centri terræ circa Solē apparere
 etiam inæqualis existit alia duplici diversitate. Quarum
 differentiarum prima atque simplex a universaria habet resolu-
 tionē: altera, quæ primā punitando variatur non statim, sed
 longo temporū tractu prepta est. Quorū neque simplex
 neque facilis est cognitio ratio annue equalitatis. Nam
 si quis simpliciter ad certā alicuius stellæ distantia, voluerit ^{locū habentis cognitū}
 ipsam accipere (quod fieri potest usu astrolabi mediato Luna
 quæadmodū circa basilicam Leonis exemplificavimus), non
 penitus vitabit errore: nisi tunc Sol propter ^{motū terræ} vel nullā
 tunc prosthaphæresim habuerit vel simile et æqualem in
 utroque termino sortiatur. Quod nisi evenierit: et aliqua
 penes inæqualitatem eorum fuerit differentia, non utique in tem-
 poribus æqualibus æqualis circumferentia videbitur accidisse.
 Sed si in utroque termino ~~tunc~~ tota diversitas deducta, vel
 pro ratione adhibita fuerit, perfectum opus erit. Porro
 ipsius quoque diversitatis apprehensio præcedente mediæ motus,
 quæ propterea quærimus, exigit cognitionē: in quibus tamquam
in archimedea circuli quadratura versamus. Verumtamen
 ut ad resolutionem huius modi aliquando veniamus, quatuor
 omnino causas invenimus inæqualis apparentiæ. Prima
 est inæqualitas puerioris æquinotiorū quā exposuimus.
 Altera est quæ sol signiferi partes inæquales intercepte videtur ^{circūferentia}
 quæ fere annue saria est. Tertia quæ etiam hæc variatur quæque
 secunda diversitate vocabimur. Quarta superest
 quæ mutat absides centri terræ summam et infimā, ut inferius
 apparebit. Ex his omnibus secunda solummodo nota ptole-
 mæ quæ p se non potuisset inæqualitatem annuam producere sola
 sed ceteris implicata magis id facit. Ad demonstrandam
 vero equalitatis et apparentiæ Solaris differentia, exactissima
 anni ratio non videtur necessaria: sed satis esse si pro anni
 magnitudine cecero dies cum quadrante caperemus in de-
 monstracione in quibus ille motus primæ diversitatis
 completur ~~nullum errore committeremus~~: Quandoquidem
 quod a toto circulo tam parum distat: in minori subsumptū

magnitudine penitus evanesat. Sed propter ordinis
bonitatem ac facilitatem doctrinae motus aequales annue
~~et~~ revolutionis centri terre hic proponimus: quos deinde
cum aequalitatis et apparentiae differentijs per demonstra-
tiones necessarias astruimus

De aequalibus medijq; motibus revolutionum centri
terre

Cap xiiij

Anni magnitudinem et eius aequalitatem: quam Thebit benchore
prochdel, uno dimittaxat scdo scrupulo invenimus esse ma-
iorem et sit dierum cccxv scrupulorum primorum xv secundorum
xxiij. Ique sunt hora aequales vj sicut prima vj scda xxxix
patentq; certa ipsius aequalitas ad non erratum stellaru sphaera
Cum ergo cccxv unus circuli gradus multiplicaverimus
p cccxv dies et collectum diviserimus p dies cccxv: Scrup
prima xv scda xxiij habebimus omnis anni aegyptij motu
in sexagenis v gradibus lix scrup primis xliij scdis
il tertijs vij quartis iij Et sexaginta annorum similem
motum relictis integris circulis gradum sexagenas v
gradus xliij scrup prima il scda vij Tertia iij. Rursu
si annum motum pertinamus p dies cccxv habebimus di-
arum motum scrup primorum lix secundorum vij tertio-
rum quartorum xxiij. Quod si media aequalitatem agnosti-
orum preffione his adiecerimus componemus aequale
quoq; motum in annis tparijs annum s v g lix i xho
2 xxxix 3 xxiij 4 xxiij et dierum scrup i lix 2 vij: 3
xix 4 xxxvij: et per illum quidem motum solis ut vulgari
verbo utar, simpliciter aequale, possumus appellare hunc
vero aequale compositum: quos etiam in tabulis expo-
nemus eo modo prout circa preffione agnostiorum fecimus
et sunt tabulae hae. Quibus additur motus anomaliae
solis aequalis de qua postea

--ea ratione--

Tab motus ☉ equalis simp in annis et sexagesimis annorum

An ni	M O T V S								An ni	M O T V S							
1	S	59	44	49	17	49	7	31	S	52	9	48	13	22	39		
2	S	59	29	38	15	38	14	32	S	51	54	17	31	11	46		
3	S	59	14	27	13	27	21	33	S	51	39	6	49	0	53		
4	S	58	59	17	11	16	28	34	S	51	23	56	1	50	0		
5	S	58	44	6	29	5	35	35	S	51	8	45	25	39	7		
6	S	58	28	55	17	54	42	36	S	50	53	34	49	28	14		
7	S	58	13	45	5	43	49	37	S	50	38	24	1	17	21		
8	S	57	58	34	22	32	56	38	S	50	23	13	18	6	28		
9	S	57	43	23	10	22	3	39	S	50	78	18	30	55	35		
10	S	57	28	12	38	11	10	40	S	49	52	57	54	44	42		
11	S	57	13	2	10	0	17	41	S	49	37	48	12	33	49		
12	S	56	57	41	24	49	34	42	S	49	22	30	30	22	56		
13	S	56	42	40	52	38	31	43	S	49	7	19	48	12	3		
14	S	56	27	30	10	27	38	44	S	48	52	8	6	1	10		
15	S	56	12	19	28	16	46	45	S	48	36	58	24	50	18		
16	S	55	57	8	45	5	53	46	S	48	21	44	41	39	25		
17	S	55	41	58	3	55	0	47	S	48	6	36	59	28	32		
18	S	55	26	47	11	44	7	48	S	47	51	26	17	17	39		
19	S	54	11	36	39	33	14	49	S	47	36	15	35	6	46		
20	S	54	56	25	57	22	21	50	S	47	20	4	53	55	53		
21	S	54	41	15	5	11	28	51	S	47	5	54	11	45	0		
22	S	54	26	4	33	0	35	52	S	46	50	43	28	34	7		
23	S	54	10	53	50	49	42	53	S	46	35	32	46	23	14		
24	S	53	55	43	8	38	49	54	S	46	20	22	14	12	21		
25	S	53	40	32	16	27	56	55	S	46	5	11	22	1	28		
26	S	53	25	21	44	17	3	56	S	45	59	0	40	50	35		
27	S	53	10	11	2	6	10	57	S	45	34	49	58	39	42		
28	S	52	59	0	20	55	17	58	S	45	19	39	16	28	49		
29	S	52	39	49	38	44	24	59	S	45	4	28	34	17	56		
30	S	52	24	38	55	33	32	60	S	44	49	17	52	7	4		

33 32

7 4

Chri bono
A 32 31

Motus O simp in diebus et Sexage et sorup diurni

Di es	M O T V S					Di es	M O T V S				
1	0	0	59	8	11	31	0	30	33	13	52
2	0	1	58	16	22	32	0	31	32	22	3
3	0	2	57	24	34	33	0	32	31	30	15
4	0	3	56	32	45	34	0	33	30	38	26
5	0	4	55	40	56	35	0	34	29	46	37
6	0	5	54	49	8	36	0	35	28	54	49
7	0	6	53	57	19	37	0	36	28	3	0
8	0	7	53	5	30	38	0	37	27	11	11
9	0	8	52	13	42	39	0	38	26	19	23
10	0	9	51	21	53	40	0	39	25	27	34
11	0	10	50	30	5	41	0	40	24	35	45
12	0	11	49	38	16	42	0	41	23	43	57
13	0	12	48	46	27	43	0	42	22	52	8
14	0	13	47	54	39	44	0	43	22	0	20
15	0	14	47	2	50	45	0	44	21	8	31
16	0	15	46	11	1	46	0	45	20	16	42
17	0	16	45	19	13	47	0	46	19	24	54
18	0	17	44	27	24	48	0	47	18	33	5
19	0	18	43	35	35	49	0	48	17	41	16
20	0	19	42	43	47	50	0	49	16	49	28
21	0	20	41	51	58	51	0	50	15	57	39
22	0	21	41	0	9	52	0	51	15	5	50
23	0	22	40	8	21	53	0	52	14	14	2
24	0	23	39	16	32	54	0	53	13	22	13
25	0	24	38	24	44	55	0	54	12	30	25
26	0	25	37	32	55	56	0	55	11	38	36
27	0	26	36	41	6	57	0	56	10	46	47
28	0	27	35	49	18	58	0	57	9	54	59
29	0	28	34	57	29	59	0	58	9	3	10
30	0	29	34	5	41	60	0	59	8	11	22

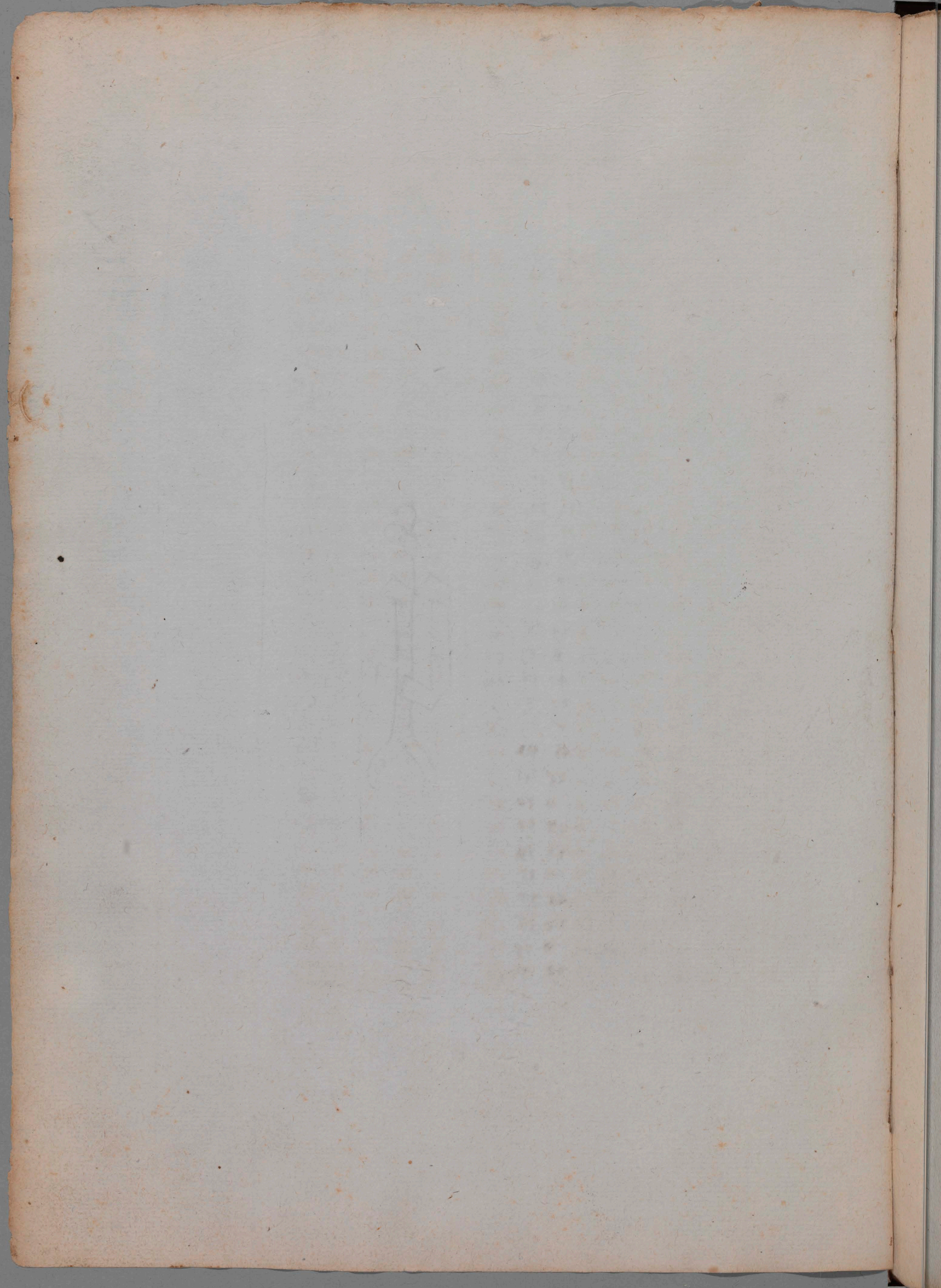
Anomalie motus solis aequat in annis et sexag

An m	Motus					An m	Motus				
reg											
1	S	59	44	24	28	31	S	51	56	48	11
2	S	59	28	49	33	32	S	56	41	12	58
3	S	59	13	14	20	33	S	51	25	37	45
4	S	58	57	39	17	34	S	51	10	2	32
5	S	58	42	3	54	35	S	50	54	27	19
6	S	58	26	28	41	36	S	50	38	52	6
7	S	58	10	53	27	37	S	59	23	16	52
8	S	57	55	18	24	38	S	50	7	91	39
9	S	57	39	43	1	39	S	99	52	6	26
10	S	57	24	7	48	40	S	49	36	31	13
11	S	57	8	32	34	41	S	49	20	56	0
12	S	56	52	57	20	42	S	49	5	20	97
13	S	56	37	22	8	43	S	48	49	45	33
14	S	56	21	46	55	44	S	48	34	10	30
15	S	56	6	11	42	45	S	48	18	35	07
16	S	55	50	36	29	46	S	48	2	59	54
17	S	55	35	1	16	47	S	47	47	24	91
18	S	55	19	26	3	48	S	47	31	49	28
19	S	55	3	50	49	49	S	47	16	14	24
20	S	54	48	15	36	50	S	47	0	39	01
21	S	54	32	40	23	51	S	46	46	3	98
22	S	54	17	5	10	52	S	46	29	28	35
23	S	54	1	29	57	53	S	46	13	53	22
24	S	53	45	54	44	54	S	45	58	18	09
25	S	53	30	19	30	55	S	45	42	42	55
26	S	53	14	44	17	56	S	45	27	7	92
27	S	52	59	9	4	57	S	45	11	32	39
28	S	52	43	33	51	58	S	44	55	57	16
29	S	52	27	58	38	59	S	44	40	22	03
30	S	52	12	23	25	60	S	44	24	46	50

Chm
211 19

Anomaliae ☉ in diebus et sexagesimis diebus

Die	Motus					Die	Motus				
1	0	0	59	8	17	31	0	30	33	11	48
2	0	1	58	16	14	32	0	31	32	19	55
3	0	2	57	24	22	33	0	32	31	28	3
4	0	3	56	32	29	34	0	33	30	36	10
5	0	4	55	40	36	35	0	34	29	44	17
6	0	5	54	48	44	36	0	35	28	52	25
7	0	6	53	56	51	37	0	36	28	0	32
8	0	7	53	4	58	38	0	37	27	8	39
9	0	8	52	13	6	39	0	38	26	16	47
10	0	9	51	21	13	40	0	39	25	24	54
11	0	10	50	29	21	41	0	40	24	33	2
12	0	11	49	37	28	42	0	41	23	41	8
13	0	12	48	45	35	43	0	42	20	49	15
14	0	13	47	53	43	44	0	43	29	57	23
15	0	14	47	1	50	45	0	44	29	5	30
16	0	15	46	9	57	46	0	45	28	13	38
17	0	16	45	18	5	47	0	46	17	21	46
18	0	17	44	26	12	48	0	47	16	29	53
19	0	18	43	34	19	49	0	48	14	38	0
20	0	19	42	42	27	50	0	49	14	46	8
21	0	20	41	50	34	51	0	50	15	54	15
22	0	21	40	58	42	52	0	51	15	2	23
23	0	22	40	6	49	53	0	52	14	10	30
24	0	23	39	14	56	54	0	53	13	18	37
25	0	24	38	23	4	55	0	54	12	26	45
26	0	25	37	31	11	56	0	55	11	34	52
27	0	26	36	39	18	57	0	56	10	42	59
28	0	27	35	47	26	58	0	57	9	51	7
29	0	28	34	55	33	59	0	58	8	59	14
30	0	29	34	3	41	60	0	59	8	7	22



Tab Motus Oæquat rōpositus Tammis et Sexage Amort

A _n m	M O T V S							A _n m	M O T V S				
1	S	59	45	39	29	39	19	31	S	52	35	24	28
2	S	59	31	18	59	18	38	32	S	52	21	3	58
3	S	59	16	58	29	57	57	33	S	52	6	43	28
4	S	59	2	37	59	37	16	34	S	51	52	22	58
5	S	58	48	17	29	16	35	35	S	51	38	2	28
6	S	58	33	56	59	55	54	36	S	51	23	41	58
7	S	58	19	36	29	35	14	37	S	51	9	21	28
8	S	58	5	15	59	14	33	38	S	50	55	0	58
9	S	57	50	55	29	53	52	39	S	50	40	40	28
10	S	57	36	34	59	33	11	40	S	50	26	19	58
11	S	57	22	14	29	12	30	41	S	50	11	59	27
12	S	57	7	53	59	51	49	42	S	49	57	38	57
13	S	56	53	33	29	31	8	43	S	49	43	18	27
14	S	56	39	12	59	10	28	44	S	49	28	57	57
15	S	56	24	52	29	49	47	45	S	49	14	37	27
16	S	56	10	31	59	29	6	46	S	49	0	16	57
17	S	55	56	11	29	8	25	47	S	48	45	56	27
18	S	55	41	50	59	47	44	48	S	48	31	35	57
19	S	55	27	30	29	27	3	49	S	48	17	15	27
20	S	55	13	9	59	6	23	50	S	48	2	54	57
21	S	54	58	49	28	45	42	51	S	47	48	34	27
22	S	54	44	28	58	25	1	52	S	47	34	13	57
23	S	54	30	8	28	4	20	53	S	47	19	53	27
24	S	54	15	47	58	43	39	54	S	47	5	32	57
25	S	54	1	27	28	22	58	55	S	46	51	12	27
26	S	53	47	6	58	2	17	56	S	46	36	51	57
27	S	53	32	46	28	41	37	57	S	46	22	31	27
28	S	53	18	25	58	20	56	58	S	46	8	10	57
29	S	53	4	5	28	0	15	59	S	45	53	50	27
30	S	52	48	44	58	39	34	60	S	45	39	29	57

Motus ☉ compositus in diebus sexagenis et scrup diurnis

Di es	M O T V S					Di es	M O T V S				
1	0	0	59	8	19	31	0	30	33	18	8
2	0	1	58	16	39	32	0	31	32	26	27
3	0	2	57	24	58	33	0	32	31	34	47
4	0	3	56	33	18	34	0	33	30	43	6
5	0	4	55	41	38	35	0	34	29	51	26
6	0	5	54	49	57	36	0	35	28	59	46
7	0	6	53	58	17	37	0	36	28	8	5
8	0	7	53	6	36	38	0	37	27	16	25
9	0	8	52	14	56	39	0	38	26	24	45
10	0	9	51	23	16	40	0	39	25	33	4
11	0	10	50	31	35	41	0	40	24	41	24
12	0	11	49	39	55	42	0	41	23	49	43
13	0	12	48	48	15	43	0	42	22	58	3
14	0	13	47	56	34	44	0	43	22	6	23
15	0	14	47	4	54	45	0	44	21	14	42
16	0	15	46	13	13	46	0	45	20	23	2
17	0	16	45	21	33	47	0	46	19	31	21
18	0	17	44	29	53	48	0	47	18	39	41
19	0	18	43	38	12	49	0	48	17	48	1
20	0	19	42	46	32	50	0	49	16	56	20
21	0	20	41	54	51	51	0	50	16	4	40
22	0	21	41	3	11	52	0	51	15	13	0
23	0	22	40	11	31	53	0	52	14	21	19
24	0	23	39	19	50	54	0	53	13	29	39
25	0	24	38	28	10	55	0	54	12	37	58
26	0	25	37	36	30	56	0	55	11	46	18
27	0	26	36	44	49	57	0	56	10	54	38
28	0	27	35	53	9	58	0	57	10	2	57
29	0	28	35	1	28	59	0	58	9	11	17
30	0	29	34	9	48	60	0	59	8	19	37

Protheorematum ad inaequalitatem motus Solis apparentis
demonstranda Cap. xiii

Anomalia ☉ motus aequalis in annis et sexag.

An m						An m					
1	S	59	44	24	34	31	S	51	56	41	47
2	S	59	28	48	8	32	S	51	41	6	21
3	S	59	13	13	43	33	S	51	25	30	56
4	S	58	57	28	17	34	S	51	9	55	40
5	S	58	42	2	52	35	S	50	54	20	15
6	S	58	26	24	26	36	S	50	38	44	39
7	S	58	10	48	1	37	S	50	23	9	14
8	S	57	55	16	40 36	38	S	50	7	33	48
9	S	57	39	41	35 0	39	S	49	51	58	22
10	S	57	24	5	44	40	S	49	36	22	57
11	S	57	8	30	18	41	S	49	20	47	31
12	S	56	52	54	53	42	S	49	5	12	6
13	S	56	37	19	27	43	S	48	49	36	40
14	S	56	11	44	2	44	S	48	34	1	15
15	S	56	6	8	36	45	S	48	18	25	49
16	S	55	50	33	11	46	S	48	2	50	23
17	S	55	34	57	45	47	S	47	47	14	58
18	S	55	19	22	19	48	S	47	31	39	32
19	S	55	3	46	54	49	S	47	16	4	7
20	S	54	48	11	28	50	S	47	0	28	41
21	S	54	32	36	3	51	S	46	44	53	16
22	S	54	17	0	37	52	S	46	29	17	50
23	S	54	1	25	11	53	S	46	13	42	24
24	S	53	45	29	46	54	S	45	58	6	59
25	S	53	30	14	20	55	S	45	42	31	33
26	S	53	14	38	55	56	S	45	26	56	8
27	S	52	59	3	29	57	S	45	11	20	42
28	S	52	43	28	4	58	S	44	55	45	17
29	S	52	27	52	38	59	S	44	40	9	51
30	S	52	12	17	13	60	S	44	24	34	26

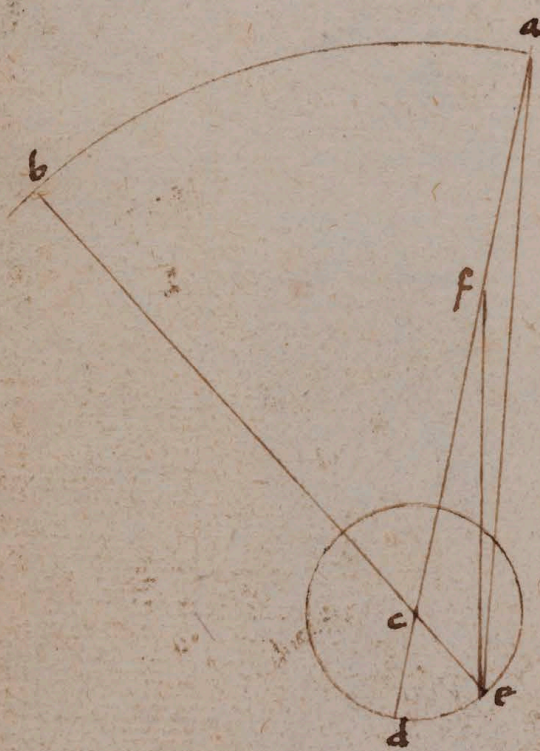
S 44 24 46 50

divisum 6 59.8.7 22

Ca xmy

Ca xmy

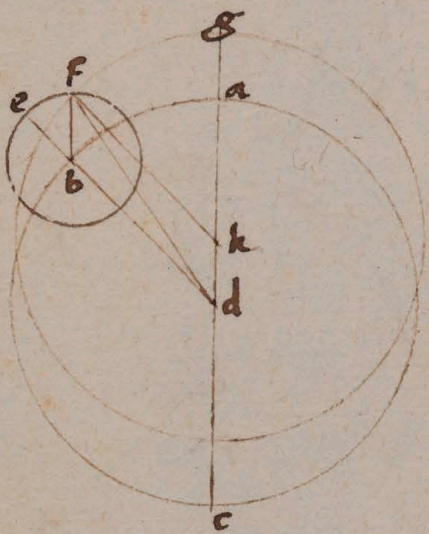
centrum eius e in quo Sol consistat, et scdm distantia Sol
et terra e d ad quam imensa fuerit altitudo mundi, circulus in-
describatur d e in eadem superficie signiferi in quo ponitur
revolutio annua centri terra. Dico quod ad quodcumque
signum susceptum vel stellam in ab circulo Sol equaliter moveri
videbitur: suscipiatur, et sit a: ad quod visus solis a terra
que sit in d porrigatur a c d recta. Moveatur etia terra utrimq;
p d e circumferentiam: et ex e termino terra quantur a e et b c
videbitur ergo Sol modo ex e sub in b signo: et quonia d e
sunt equalis ei c e a e imensa est ipi c d vel hinc equali
c e, erit etia a e imensa eidem c e. Capiatur em in ac quod-
cumq; signum f: et connectatur e f. Quonia igitur a terminis
c e basis huius ^{duo} rectae lineae cadunt extra triangulum e f c
in a signum, per conversione xxi primi libri element. Euclidis
angulus c o f a e minor erit angulo e f c. Quapp lineae recte
in immensitate extense comprehendat tandem c a e angulum acutum
adeo ut amplius differri neqat: et ipse est quo b c a angulus
maior est angulo a e c, qui etia ob tam modicam differentiam
videntur aequales: et lineae a c, a e parallelae: atq; Sol
ad quodcumq; signum ~~ad stellam~~ ^{stellam} sphaera equaliter moveri: ac
si circa e centrum volueretur: quod erat demonstrandum



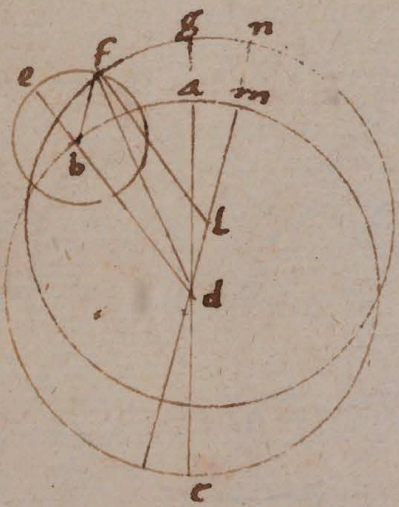
= 25 annual revolutions

Eius autē inaequalitas demonstrat^o: quod motus centri
 terrae nō sit omnino ^{circa} ~~in~~ Solis centrum. Quod sancte
 duobus modis intelligi potest: vel p^rae centru circuli id est
 cuius centru nō sit ~~mundi~~ ^{Solis}: vel p^rae p^roxyclū in homocentru
 Nam p^rae centru declaratur hoc modo. Sit em^o p^rae centrus i
 plano signifi orbis a b c d cuius centru e sit extra Solis mundine centru

que transitus sideris in epicyclo describit æquale homo-
centro: cuius eccentrici centrum distat ab homocentri centro

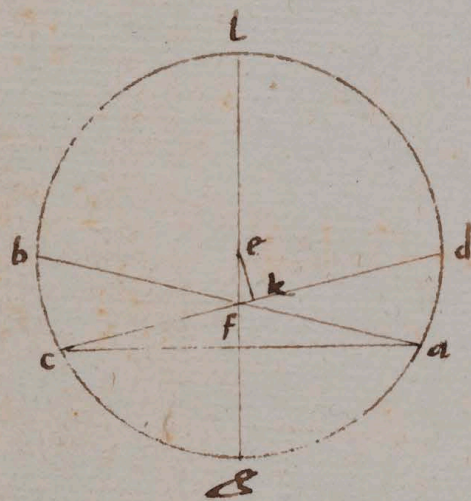


magnitudine semidistantis epicycli: Quod etiam tribus
modis contingit. Quoniam si epicyclum in homocentro et
sidus in epicyclo pares faciat revolutiones: sed motus
inire oblatibus fixum designabit eccentrici motus sideris
ut puta cuius apogeeum et perigeum immutabiles sedes obtineant
Quæadmodum si fuerit a b c homocentrus: centrum mundi
d: diametres a d c: ponamusque quod cum epicyclum
esset in a sidus fuerit in apogeo epicycli: quod sit i g
et dimidia diametri ipsius in rectam lineam d a g capi-
atur autem a b circumferentia homocentri et centro b:
distantia autem æquali a g epicyclum describatur e f
et extendantur d b et e b in rectam lineam. Sumaturque
circumferentia e f in contrarias partes: atque similis ipsi a b fueritque in
f sidus vel terra: et coniungatur b f: Capiatur etiam
in a d linea segmentum d k æquale ipsi b f. Quoniam
igitur anguli q sub e b f et b d a sunt æquales et p p e a
b f et d k paralleli atque æquales: æqualibus autem et
parallelis rectis lineis: si recte lineæ coniungantur
sunt etiam paralleli et æquales p xxxij Euclidis. Et
quoniam d k: a g ponitur æqualis communis apponatur
a k erit g a k æqualis ipsi a k d: æquat igitur etiam
ipsi k f centro igitur k distantia autem k a g de-
scriptus circulus transibit p f que quidem ipsum f motu
composito ipsorum a b et e f descripsit eccentrici homo-
centro æquale: et idcirco etiam fixum: dum enim epicyclum
pares cum homocentro fecerit revolutiones: necesse est
absides eccentrici sic descripti eode loco manere: quoniam
~~b f et ad semper paralleli propter æquales e b f et b d k
angulos æquales~~ Quod si dispares epicycli centrum
et circumferentia fecerint revolutiones: iam non fixum
designabit eccentrici motus sideris: sed cum cuius centrum
et absides in prædicta vel consequentia ferantur: prout
sideris motus celerior tardiorne fuerit centro epicycli
sui. Quæadmodum si e b f maior fuerit angulo b d a
æquales autem illi qui sub b d m: quædam a d m angulus
demonstrabit



(constituitur)

l f. Dimidū vero subtendentis duplā b h est q l e partū
 est eadem 172. Duobus ergo ~~at~~ ^{et} l f trianguli la
 teribus datis: erit subtensa e f similis partū 414. quā q ex centro sunt 100000
 vigesima quarta fere pars eius quē ex centro n e: et
 angulus l f e partū ~~xxij~~ ^{xxij} s. Ut aut e f ad el sit n e
 q ex centro ad semissim subtendentis duplā n h. Igitur
 ipa n h datur partū xxij s et scdm istas partes n e h angulus
 cui etiā equalis est l f e angulus apparentiae. Tanto igitur
 spatio summa absis ante Ptolemaeu praedebat aestima Solis
 conversione. At quoniam i k est quadras circuli: a quo si
 elementur i c: d k aequales ipis a g: h b remanet c d partū
 lxxxvj sump h et quod reliquū est ex c d a ipa d a partū
 lxxxvj sump i l. Sed partū lxxxvj sump h respondet dies
 lxxxvj et octava pars dies: et partibus lxxxvj sump
 i l, dies xc et octava pars dies quē sunt horae iij: in
 quibus sub equali motu telluris Sol videbatur ptransire
 ab autumnali aequinoctio in brumā: et quod reliquū est anni
 a brumā: aequinoctiū verū reueri. Haec quidē Ptole-
 maeus, nō aliter q ante se ab Hipparcho prodita sunt
 etiā se inuenisse testatur. Quā ob rem censuit et in reliquū
 tempus summa abside xxij grad et s ante tropē aestimam
 et eccentricitē xxij ut dictum est parte, eius q ex centro
 ppetuo pmanere: utrimq; ita inuenitur mutatu, dif-
 ferentia manifesta. Albategnius ab aequinoctio verno ad
 aestimā conversionē dies xcij sump xxxo adnotauit: ad
 autumnale aequinoctiū dies clxxxvj sump xxxvj: e quibus
 iuxta Pto pscriptum elinuit eccentricitē partū nō āphis
 346 quā q ex centro est 10000. Consentit hinc. Aristarchus
 Hipparchus in eccentricitē ratione: sed apogēon producit ante
 solstitiū partū xy sump x: quod Albategnio videbatur partibz
 vij sump xij ante idē solstitiū. Quibus sane inditys de-
 phensum est: etiā adhuc fuisse differentia in motu centri
 terre: quod etiā nra aetatis observationibus coprobatur
 Nam a decē et pluribus annis: quibus eam verū pferu-
 tandam aduocamus animum: ac pfectum anno Christi
 MDxx inuenimus ab aequinoctio verno in autumnale
 dies compleri clxxxvj sump v s: et quo minus i capiendo
 solstitiū falleremur: quod prioribus interdū contigisse nonnulli
 suspicantur, alia qdam Solis lora in hoc negotio nobis



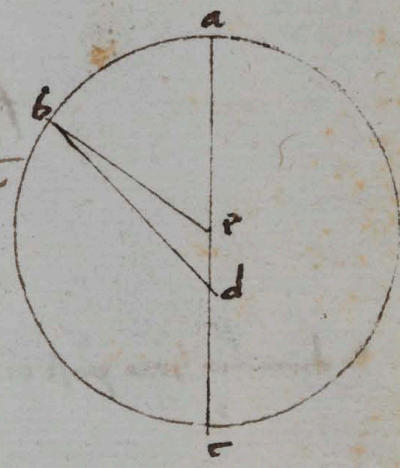
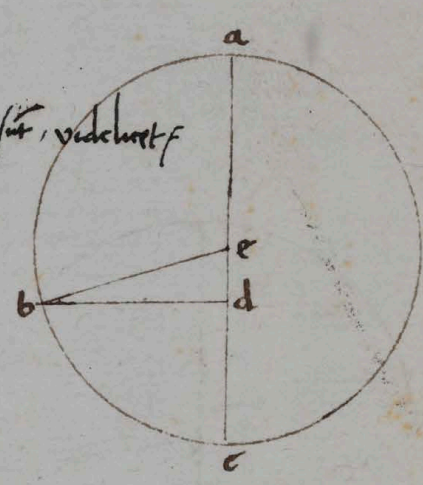
asciimus: quae etiam praefer equinoctia fuerit observatu ne-
 utiq diffinita, qualia sunt media signorum Aetiae. ~~Ante~~
 Tauri, ~~Virginis~~ Leonis: Scorpii et aquarii: invenimus igit
 ab autum equinoctio ad medium Scorpiem dies xlv scorpi xvi
 ad verum equinoctium dies clxxv scorpi liij. Aequalis aut
 motus in primo intervallo partium est xlv scorpi xxxviij
 In secundo part clxxvi scorpi xix. Quibus sic pstruere
 repetatur abcd circulus: Sitq a signum, a quo Sol apparuit
 erit verum equinoctialis: B, unde autumnale equinoctium co-
 spuebatur. C medium Scorpii. Coniungatur ab: c d secantes
 sese in f centro Solis: et subtrahatur a c. Quoniam igitur
 cognita est c b circumferentia: partium em xlv scorpi xxxviij
 et propterea angulus q sub bac datur: secundum qd cclxx
 sunt duo recti: et q sub bfc angulus motus apparentis est
 part xlv, quibus cclxx sunt quatuor recti: sed quatuor fuerit
 duo recti, erit ipse bfc partium xc: hinc reliquus acd qui
 in ad circumferentia partium xlv scorpi xxiij. Sed totum
 acb segmentum partium est clxxvi scorpi xix: dempta br
 remanet ac partium cxxx scorpi xliij: quae cum ipa ad col-
 ligat ead circumferentiam part clxxvi scorpi xxiij. Cum igitur
 utrumq segmentum abe et cad semicirculo minus existat
 perspicuum est in reliquo bd circuli centrum contineri: sit q
 ipm e: atq p f diameter agatur l efg: et sit L apogeu
 g perigeu: exaltetur e k perpendicularis ipi cfd. Atqui
 data circumferentiarum sunt etiam subtense datae p canonem
 ac partium 18249⁴ atq cfd partium 1999³⁴ quorum diametres
 ponitur 200000. Trianguli igitur acf datorum angulorum,
 erit quoq p primu planorum preceptu data ratio laterum
 et cf partium 929⁵ quibz erat ac part 18249466 idq di-
 midius excessus sup fd, et est fk partium eandem 2000
 Et quoniam cad segmentum defuit a semicirculo partibus
 y scorpi liij quorum subtense dimidia, aequalis ipi e k
 partium est 2534. Promittit in triangulo efk duobus la-
 teribus datis fk, ke rectum angulum comprehendens
 datorum erit laterum et angulorum ef partium 323 quatuor
 est el 10000 et angulus efk partium xlv scorpi xxiij duo $\frac{2}{3}$
 quibus cclxx sunt quatuor recti: qualium ante el fuerit

ac b utrumq segmentum abe et cad semicirculo minus existat
 perspicuum est in reliquo bd circuli centrum contineri: sit q
 ipm e: atq p f diameter agatur l efg: et sit L apogeu
 g perigeu: exaltetur e k perpendicularis ipi cfd. Atqui
 data circumferentiarum sunt etiam subtense datae p canonem
 ac partium 18249⁴ atq cfd partium 1999³⁴ quorum diametres
 ponitur 200000. Trianguli igitur acf datorum angulorum,
 erit quoq p primu planorum preceptu data ratio laterum
 et cf partium 929⁵ quibz erat ac part 18249466 idq di-
 midius excessus sup fd, et est fk partium eandem 2000
 Et quoniam cad segmentum defuit a semicirculo partibus
 y scorpi liij quorum subtense dimidia, aequalis ipi e k
 partium est 2534. Promittit in triangulo efk duobus la-
 teribus datis fk, ke rectum angulum comprehendens
 datorum erit laterum et angulorum ef partium 323 quatuor
 est el 10000 et angulus efk partium xlv scorpi xxiij duo $\frac{2}{3}$
 quibus cclxx sunt quatuor recti: qualium ante el fuerit

f totus ergo afl partium est xlv scorpi xxiij et reliquus bfl part
 part lxxxv scorpi xxiij
 et tota pars

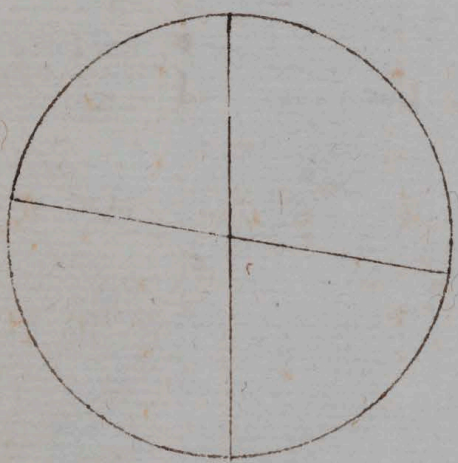
partem lx. erit ef pars una scrup ^{hoj} proxime. Haec erat
Solis a centro orbis distantia. ~~lx~~ trigesima prima ita facta
quae ptolemaeo ~~trigesima~~ quarta pars videbatur. Et apogon
quod tunc aestiva conversione partibus xxvjs predebat:
nunc sequitur ipm part. vii et duobus tertijs.

Primae ac annuae Solaris inaequalitatis demonstratio
cum particularibus ipius differentijs Cap. xxi
Cum ergo plures Solaris inaequalitatis differentiae repantur
eam pars q annua est, ac motus retris deducendam
referemus. Ob idq. repetatur abc circulus in e centro cum
diametente aec apogon a pergon c et Sol in d. Demonstratu
est ante maxima esse differentiam aequalitatis et apparetiae
medio loco scdm apparetiam inter utramq. absidem: et ea ob
causam perpendicularis existeret bd ipi aec quae foret circum
ferentia in b signo et coniungatur be. Quoniam igitur in triangulo
rectangulo bde duo latera be, quae ex centro circuli ad cir- f data sunt, videtur f
cumferentiam: et de distantia Solis a centro ~~data sunt~~: erit
ergo datorum anguloru: et ede angulus datus, quod bea
aequalitatis differt a recto edb apparet. Quatenus autem
de maior minorq. facta est, tota trianguli species est mu-
tata. ac ~~scdm~~ ante Pro. b angulus partim erat ij scrup xxiij
Sub Albategno et Arzachel part. i. scilicet ille nunc ante pars
una scrup lx. et pto habebat ab circumferentia: quia aeb
angulus accipit, habebat part. xxiij scrup xxvij bc part. lxxxvij
scrup xxxvij. Albategnus ab part. xxiij scrup lx. bc partes
xviij scrup i. Nunc ab part. xxiij scrup lx. bc part. lxxxvij scrup
xxxvij. Exinde etia differentiae patet: assumpta em utrumq. alia f reliqua f
circumferentia ab: ut in sequenti figura: ut sit angulus
q sub aeb datus ac interius bed: ac duo latera be: ed
dabitur p ~~scdm~~ planor. angulus ebd prosthaphereis
ac differentia aequalitatis et apparetiae: quas est differe- etia
rentias mutari necesse est, pp ed lateris mutationem
ut iam dictum est.



doctrina

De examinatione motus aequalis scdm longitudinem
Cap. xxiij
Haec de annua Solis inaequalitate sunt exposita. At non
per simplicem ut apparet differentiam: sed mixtam ad huc
illi: quia patefuit ipis longitudo. Eas quidem posthac



differemus ab iunem. Quia interea medius equalisq;
 motus centri terrae, eo certioribus reddetur numeris, quo
 magis fuerit ab inequalitatis differentiis separatus: ac
 longiori tpe intervallo distans. Id ante constabit hoc
 modo. Accipimus illud autum. aequinoctium: quod ab
 Hipparcho observatum erat Alexandria. Tertio Calippi pe-
 riodo, anno eius xxxij: qui erat a morte Alexandri annis
 uti supius recitatum est centesimus septuagesimus septimus
 post diem tertium quoq; intercalarium in media nocte: quā
 seqbatur dies quartus: secundū vero quod Alexandria
 longitudine Cracoma ad orientem seqtur p una fore hora
 erat una hora fere ante medium noctis. Igitur secundum
 numerationem supius traditam erat autumnalis aequinoctij locus
 sub fixarum sphaera a capite Arietis in partibus clyxxvj
 scrup x: et ipse erat Solis apparet locus: distabat autem
 a summa abside part cxxij s. Ad hoc exemplum designat
 quē descripsit centrum terrae circulus abc sup centro d di-
 metens sit a dr et in eo Sol capiatur qui sit e. Apogeu
 in a: pergeu in c. At b sit vnde Sol autumnalis appa-
 ruerit in aequinoctio: et conuertantur rectae lineae bd:
 be. Cum igitur angulus deb sitm quē Sol ab apo-
 geo distare videtur partim sit cxxij s: fueritq; tūc de
 partim 416 quāvis bd est 10000. Triangulum igitur bdr
 p quantum planum, datorū sit angulorum, et angulus
 q sub dbe partim y scrup x: quibus angulus bed: ab
 eo differt qui sub bda: sed angulus bed partim est
 cxxij scrup xxxerit ipse bda partem cxxvj scrup xl: et
 p hoc locus Solis medius sine equalis a capite Arietis
 fixarum sphaera partim clyxxvj scrup xx. Hinc
 comparandum autum aequinoctium a nobis observatum
 in frueburgo sub eodem meridiano Cracomey: Anno
 Chri nati MDxv Decimo octavo Calend Octobris: ab
 Alexandri morte anno aegyptiorū Mdcclxl Sexta diei phaophi
 mensis secundi apud aegyptios dimidia hora ante ortum
 Solis. In quo tpe autumnalis aequinoctij locus ~~era~~ Solis sitm
 numeratione, ac observata erat in adhucetum stellae
 sphaera part cly scrup xlv. distans a summa abside iuxta
 precedentem demonstrationem lxxxvj partibus et scrup xx

dimidia hora post ortu sol

Constituatur iam angulus qui sub bea part lxxxij scrup
 xx quoniam clxxx sunt duo recti: et duo trianguli latera
 data sunt bd part 10000 de part 322: erit p quatuor
 demonstratum triangulum planum dbe angulus partis omnes
 scrup l quasi. Quoniam si circumscripserit triangulum bde
 circulus, erit bed angulus q in circumferentia par clxxj
 scrup xl quoniam cccx sunt duo recti: et bd subtensa part
 part 19864 quoniam diametris fuerit 20000: et scdm rati-
 onem ipsius bd ad de data, dabitur ipa de longitudine
 eadem de partm 690 fere: quae subtenet angulum d be
 ad circumferentiam partm in scrup xl: ad rectum vero part
 omnis scrup l. Et haec erat prosthaphæresis ac dif-
 ferentia aequalitatis et apparet: quae cum fuerit ad
 data bed angulo: qui partm erat lxxxij scrup xx ha-
 bebimus angulum bda: ac ab circumferentiam partm
 lxxxo scrup x distantia ab apogeo aequalis: ac pinde
 mediu solis locum in adherentem stellarum sphaera part
 cliiij scrup xxxo. Sunt igitur i medio amborum
 observationum anni anni aegyptij Mdclxx dies xxxvij
 scrup prima xviij scda xho: et medius aequalisq motus
 pter integras revolutiones, quae sunt Mdclxx gradus
 cccxxxvj scrup fere xv, consentaneus numero: quae expo-
 nimus in tabulis aequalium motuum

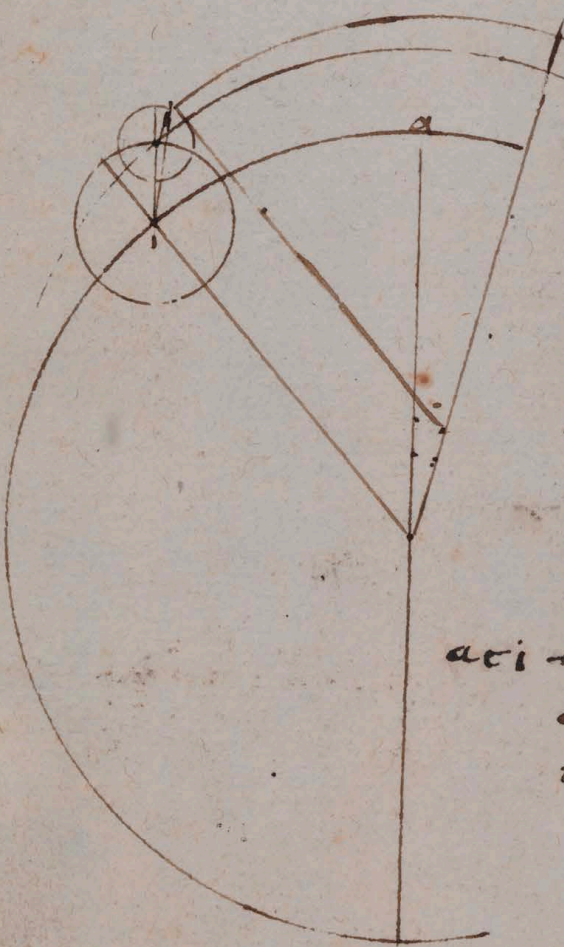
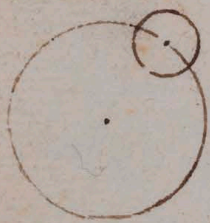
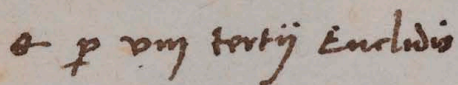
De locis et principijs aequali motui o pfigendus Cap xvij
 In effluxu igitur ab Alexandri magni decessu ad Hipparchi
 observatione tempore sunt anni clxxj dies cccxj scruput clxxxj
 xxvj s: In quibus medius motus est scdm numerationem
 partm cccxj scrup xliij. Quae cum reverta fuerit a grad
 clxxvij scrup xx Hipparchiae observationis accommodatis
 cccxj circuli gradibus, remanet ad principium annorum
 Alexandri magni defuncti locus: in meridie primae diei
 mensis thoth primi aegyptiorum part cccxxo scrup xxxvj
 Idqz sub meridiano Graronem atqz Gynetha nra observa-
 tionis loco. Hinc ad principium annorum Romanorum Julij
 Caesaris in annis cclxxxvj diebus cxxvj s medius motus
 est post completas revolutiones partm xhoj scrup xxvij
 Quae alexandrum loci numeris apposita colligunt Caesaris
 locum in media nocte ad Calend Januarij: unde Romani
 annos et dies auspiciari solent part cclxxxj scrup iij. Deind

in annis xlv diebus xij Sive ab Alexandro magno in
 annis cccxxij diebus cxxx s confregit locus Cyri in
 part cclxxij scrup xxxj. Cumq; natus sit Cyri olymp.
 Cxcij anno eius tercio: quæ colligitur a principio prime
 Olympiadis annos Dccxxv dies xij s ad media nocte
 ante Calend Januarij, referunt sumitur prime olymp.
 locum part xcvi scrup xvi in meridie primæ diei
 mensis Heratombæonos cuius diei mæ amnesorinus est
 In Calend Julij scdm annos Romanos. Hoc modo sim-
 plius motus Solaris principia sunt constituta ad no-
 errantem stellarum sphaeram. Composita quoq; ^{loca} æquinoctialium
 pressionibus æquæ aduersione sunt ac instar illorum
 Olympiadis locus part xc scrup lix. Alexandri part
 ccxxvi scrup xxxvi Cesaris part cclxxvi scrup lix
 Chm part cclxxvi scrup ij. Omnia hæc ad meridi-
 am (ut diximus relata Cratonem

De secunda ac dupli differetia: quæ circa Solem
 propter absidum mutationem contingit Cap. xix
 Instat iam maior difficultas circa absidis Solaris inco-
 stantiam. Quoniam, quæ Ptolemæus ratus est esse fixam
 alij motum ~~æquæ~~ sphaeræ sequi, scdm quod stellas quoq;
 fixas moveri censuerunt. Archæhel opinatus est huc quoq;
 motum inæqualem adeo ut etia utpote quæ etiam retro-
 cedere contingat. sumpto indico. Quod cum Albatoguns
 (ut dictum est) inisset apogon ante solstitium septē gradib.
 xxxvi scrup, quod antea a ptolemæo in Dcxl annis per
 gradus prope xvi prorefferat, illi post annos cc m m m
 vi ^{ad} per grad m s fore retrocessisse videretur: ob idq; alij
 quendam putabat esse motu centri orbis anni, in paruo quoda
 circulo scdm quem apogon ante et pone defletheret ac
 centrum illius orbis a centro mundi distantius esset in-
 equales. Pulchro satis inventu: sed idcirco no recepto, quod
 in universum collatione ceteris no coheret. Quemad-
 modum si ex ordine ipsius motus successio consideretur.
 Quod videtur aliquandiu ante ptolemæum consistere: quod
 in annis Dcxl vel citius p gradus xvi transierit. Deind
 quod in annis cc repetitis m vel o gradibus i reliquum

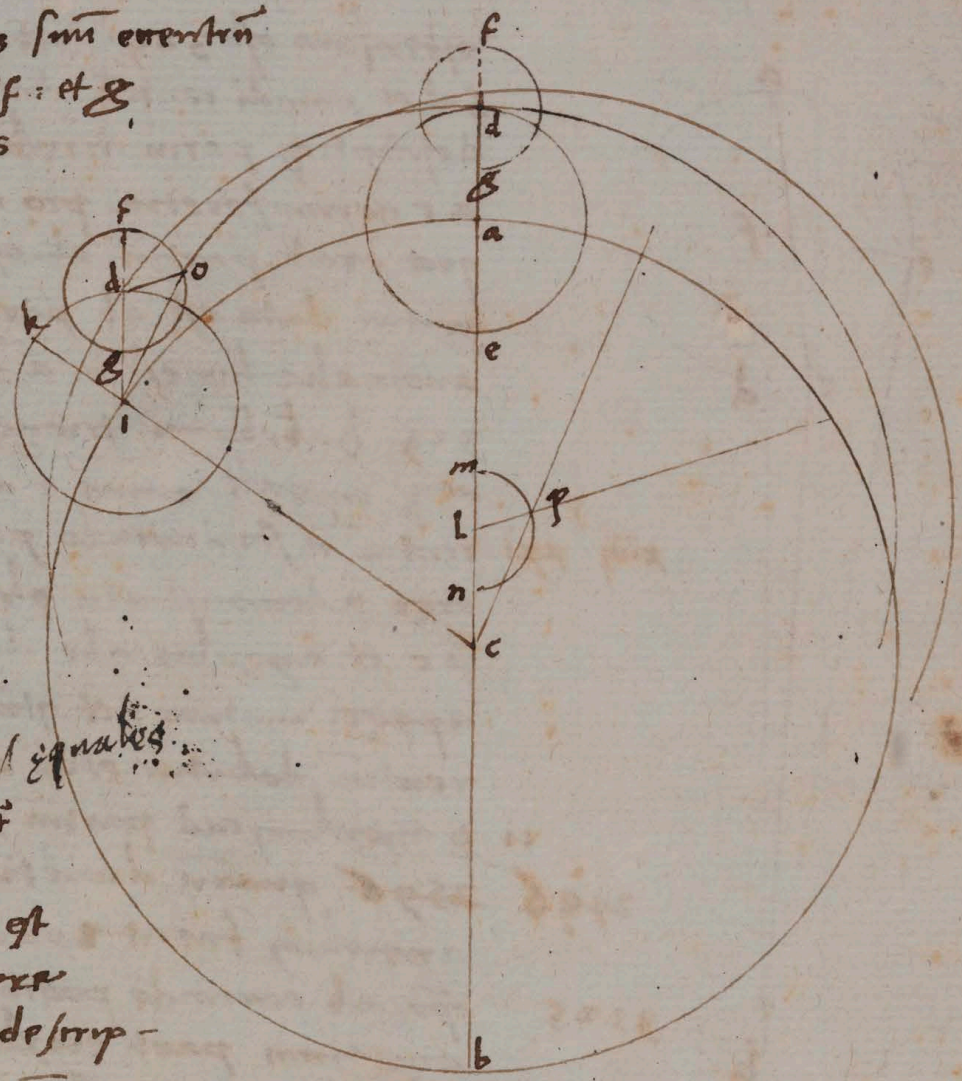
stellate

tempus ad nos usq; progredieretur / nulla alia i toto
 tempore regressione prepta / neq; pluribus stationibus
 quas motibus contrariis hinc inde necesse est intue-
 ri. Quae nullatenus possunt intelligi / in motu ra-
 tionico et circulari. Quare creditur a multis / horum
 observationibus error aliquis incidisse. Ambo qd
 mathematici studio et diligentia pares / ut i ambiguo
 sit / que potius sequamur. Eadem fatior in nulla
 parte maiore esse difficultate / q in apprehendendo Solis
 apogeo: ubi p minima qdam et rari apphenfibilis magni
 rationamur. Quoma circa pigen et apogeu totus
 gradus duo solummodo plus minusve scrupula ponit
 i prostapherefi: circa vero medias absides sub uno
 scrup v vel vi gradus pteremnt: adeoq; modicus error
 potest sese in plurimu ppagare. Promd etia quod apo-
 geum in vi grad medietate et tertia Cancri posuerimus
 no fuimus contenti / ut instrumentis horoscopis confide-
 remus / nisi etia Solis et Lunae defectus nos redderet
 certiores. Quoma si in ipsis error latuerit aliq; de-
 tegunt ipsum proculdubio. Quod igitur vero fuerit
 simillimu / ex ipso in omnesum motus corruptu / possumus
 advertere: quod in consequentia sit inaequalis tamen
 Quoma post illam stationem ab Hipparcho ad ptole-
 meum apparuit apogeu in continuo: ordinato: atq;
 aucto progressu / usq; in pres: excepto eo / q inter Albatum
 et Arzachelem errore / ut creditur / incidat: in cetera
 consentire videantur. Nam quod etia Solis pro-
 stapherefis simili modo nondum cessat diminui: videtur
 eandem circuitionis seq ratione. Atq; utramq; inaequa-
 litate sub illa prima simpliciq; anomalia obligatus
 signiferi vel simili rationari. Quod ut aptius fiat
 OA in plano signiferi a b circulus in c centro dimetens
 a c b: in quo sit d Solis globus tamq in centro mundi
 et f in c centro alius parvulus circulus describatur: qui f e f
 no comprehendat Solem: secundu que parvu circulum
 intelligatur centu revolutionis annu centri terre



moueri, lentulo quoda progressu. Cumq; fuerit e f or-
 bitulus una cum a d linea in consequentia: centrum
 vero revolutionis annæ p et circulum in præcedentia
 utrumq; vero motu admodu tardo, inuenietur aliquando
 ipm centrū orbis annui in maxima distantia, quæ est d e
 aliquando in minima, quæ est f. et illic in tardiori motu
 hic in velocior: ac in medijs orbitulus curuaturis
 accrescere et decrescere faciet illam distantiam centrū
 cum tempore: sumamq; abside prædere ac alternatim
 seq eam abside sine apogeu quod sub a d linea tamqua
 mediu contingit. Quæadmodu si sumatur eg circum-
 ferentia: et facto g centro circulus æqualis ipi ab descri-
 batur: erit eni summa tunc absis in d g k linea: et d k g
 distantia minor ipi d e. ~~Quoniam semp minor erit angulus~~
~~q sub deg ei qm sub egd~~ Est hæc qdem per eccentrici
 eccentricum sic demonstratur: per epicycli quoq; epicyclū
 hoc modo. Sit em mudo ac sol homocentrus ab, et ac b
 diameter in qua præter summa absis contingat. Capiatur
~~autē a d circumferentia utrumq;~~ Et facto in a centro
 epicyclus describatur d e: ac rursus in d centro epicyclū
 f g in quo cent̄ terra versetur: omniaq; in eadē plano
 zodiaci. Sitq; epicycli primi motus i præcedentia: ac
 annuus fere: secundi quoq; hoc est d similiter annuus
 sed in prædentia: amborumq; ad ac lineā potes sint
 revolutiones: Rursus centrū terræ ex f in prædentia
 addat parump ipi d. Ex hoc manifestū est quod cum
 terra fuerit in f maximū effuerit Solis apogæum:
 in g minimū: in medijs autē circumferētys ipius f g
 epicycli faciet ipam apogæū præcedere vel sequi: autē
 diminutione: maior ac minor: ac pmd motū apparere
 diuersim. Ut antea de epicyclo et eccentro demonstratū
 est. Capiatur iam a i circumferentia: et in i centro
 resumatū epicycloepicyclus: et cōnexa ci extendatur
 in rectam lineā cik. eritq; k id angulus æqualis ipi
 aci ~~ac~~ propter revolutionū paritatē. Igitur ut superius
 demonstrauimus d signū describet eccentriū circulū ho-
 mocentru ab cōequalem in l centro ac distantia c l

qua ipi d. fuerit aequalis. f. quozq. sui eccentrici
 scdm distantia clm aequalis ipi. df. et g.
 Similiter scdm ig et c n distantias
 aequales. Interea si centru terre
 iam emensum fuerit utrumque
 f o circumferentia scdm ac sui
 epurly, iam ipm o no describit
 eccentricu q cui centru in a c
 linea contingat: sed in ea que
 ipi d o parallelus fuerit. qualis
 est l p. Quod si etia coniungant
 o i et c p erunt et ipae aequales
 minores aute ipis i f et c m et
 angulus d i o angulo l c p p vuy
 primi Euclid: et pro tanto videbit
 Solis apogeu in c p linea pcedere
 ipm a. Hinc etia manifestum est
 p eccentricu ptyclm idem contingere
 f solo Quoma in ptyclm eccentrico qm descrip-
 serit d epurly circa l centru, centru terre
 voluatur in f o circumferentia pductis rotationibus: hoc est
 plus modico q fuerit annua revolutio. Sup inducet enim et quo antea
 alterum eccentricu prius circa p centru: acciditq. prorsus
 eade. Cumq. tot modi ad eundem numeru sese conferunt
 quis locum habeat hanc facile dixerim: nisi quod illa nu-
 merorum ac apparentium ppetua consonantia credere cogit
 eorum esse aliquem



Quanta sit secunda Solaris inaequalitatis differentia Cap. xx
 Cum igitur iam visum fuerit: quod ista secunda inaequalitas
 prima ac simplicior. Nam anomaliam obligatis signiferi vel
 eius similitudine sequeretur: certas habebimus eius differ-
 entias, si no obstitit error aliquis observatorum pteritorum
 Habemus em ipam simplicior anomaliam anno Chri M^o d^o p^o
 scdm numeratione grad clxxv corrip^t fere: et eius
 principiu facta retrospectum supputatione ^{lxxiii} fore
 annis ante Chri^m natum. Et colliguntur anni M^o d^o lxxv
 illius aut a quo principis inventa eccentricitates maxima partem 417
 quorum q ex centro orbis esset 10000: nra vero, ut
 a nobis

xxix
 a quo ^{tempore} principis ad nos usq

et e apparente. Hinc cetera ac particulares differentie
constare poterunt. Quoadmodum si assumpserimus angulum
a f e vj partium: habebimus em triangulum datoy lateru
e f i b cum angulo qui sub e f b ex quibus prodibit e b f prosth
scrup xij: si vero a f e angulus fuerit xij habebimus
prosthaphæresim parte vna scrup xxij: pro xvij: parte
duas scrup ij et sic de reliquis de eo modo, ut circa
annuas prosthaphæreses supius dictum est

Quomodo equalis apogæi solaris motus una in
differentia exphetur

Cap xxj

Quonia igitur tempus in quo maxima eccentricitates primi-
pio prima ac simplicis anomalie congeruebat, erat olymp
clxxxv anno ^{vij} tertio. Alexandri vero magni scdm ægyptios ~~era~~
annus cclxxxvj: et propterea locus apogæi verus simul et ~~Edes hxxxvj frr~~
medius in 65 grad. Geminoꝝ, hoc est ab ægnoctio verno
grad hxo s. Ipse autæ ægnoctij pressio vera tumetiam
cum media congeruebat erat part ij scrup ~~xxij~~ quibus reuert ~~xxxviii~~
ex hxo s gradibus: remanserunt a capite anetis fixarum
sphere grad ~~hxo s~~ apogæi loco. Rursus ~~lx sq ly~~
Olympiadis Dlxvij anno secundo. Chn vero MDxxv in-
uentus est apogæi locus vj grad et duabus tertijs Cancri:
sed quonia pressio ægnoctij verno scdm numeratione erat
partum xxvj cum quadran vnius: quæ si deducantur a
xcvi gradibus medietate et tertia relinquit lxx scrup
xxv: Ostensum est autæ: quod anomalia prima tunc
existente partum clxx scrup x fuerit prosthaphæresis ~~xxxviii~~
part ij scrup ~~xxij~~ quibus verus locus mediu predebat:
patuit igitur ipse medius apogæi solaris locus partum
lxxj scrup xij. Erat igitur in medijs annis MDlxxx æ ~~xxxij~~
gyptijs medius et equalis apogæi motus part x scrup =
xlv: quæ cum diuisa fuerint p ipsoru annoru numeru
habebimus annua portione scrup scda xxvij tertia ~~xx~~
Quarta ~~xxij~~ xlvj

Cap xxij

De anomalie o emendatione et locis eius pfigendis
Hæc si subtraxerimus ab annuo motu simplici: qui erat
gradum cclxx: scrup primoru xlvj: secundorū ~~q~~ xlvj: tertioꝝ

vij: quatorum iij. remanebit annuus anomalie motus
 46 æqualis: cclix: scrup prima xliij: scda xxij: tertia ~~xxij~~ tertia q
 L ~~xxij~~. Hæc rursus distributa p cclxx diaria portione
 exhibebunt scrup prima lix scda viij: tertia viij: quarta
~~xxij~~ ~~xxij~~: consentanea eis quæ in tabulis iā exposita
 sunt. Hinc etiā habebimus loca principiorum constitu-
 torum a prima olympiade incipientes. Ostensum est
 em. quod xviij Calend octobris olymp Dlixxij anno
 ij dimidia hora post ortum solis fuerit anomalie apogeu
 O media grad lxxij scrup xxxvij. Similiter a prima
 olympiade anni ægyptij Mcccx: dies cclxxij scrup
 xliij in quibus anomalie motus est grad reuertis in-
 tegris circulis grad xliij scrup xxxvij. Quæ ex ⁵⁸ ~~lxxij~~ grad
 et ~~xxxvij~~ scrup ablata relinquant grad xliij scrup iij xxv
 ad prima olympiade anomalie locum: ac eodem
 modo: uti supius. annorum Alexandri locus grad clyxviij
 scrup xxxviij. Cæsaris grad clyxx² cclij scrup l: Christi
 grad cic scrup lviij cxi scrup xix

F vna media Solis distat
 partem lxxvij: lviij

Expositio canonica differentiarum æqualitatis et
 apparentie

Cap xxij

Ut autem ea quæ de differentiis motuum O æqualitatis
 et apparentie demonstrata sunt, usui magis accom-
 dentur, eorum quoque tabellæ exponemus: sexaginta vers
 habent: ordines autem sine columellas sex. Nam binii
 primi ordines utriusque hemicyclij, ascendentis, in qua et
 descendens, numeros continebunt: coagmetati per
 p triadas gradum: uti supius circa æquinoctiorum motus
 faciebamus. Tertio ordine scribentur partes differentie

quasi motus apogei solaris sine anomalie: q differentia ascendit ad summam graduum
 vij et ~~scda~~ ~~gradus~~: prout vnicuique triplis gradum congruit. Quartus locus scrup
 pulis proportionum deputabitur: quæ sunt ad summam lx. Et ipa penes excessu
 maiorem prosthaphærescon annuæ anomalie estimatur. Cum em maximus
 earum excessus sit scrup xxxij erit sexagesima pars scda xxxij. Secundum ergo
 multitudinem excessus (quæ p eccentricitate eliciemus p modum supius traditum)
 apponemus numerum sexagesimarum singulis suis e regione triplis. Quinto
 singula quoque prosthaphærescon annuæ: ac primæ differentie, secundum minimam
 solis a centro distantia constituetur. Sexto ac ultimo excessus earum: q i maxima
 eccentricitate contingunt. Estq tabula hæc.

Tab. Prosthaphæreseon Solis

Numeri Communes		prosth centri		sc pro	prosth orbis		Exc essus
part	part	p	sc	part	p	sc	sc
3	357	0	21	60	0	6	1
6	354	0	41	60	0	11	3
9	351	1	2	60	0	17	4
12	348	1	23	60	0	22	6
15	345	1	44	60	0	27	7
18	342	2	3	59	0	33	9
21	339	2	24	59	0	38	11
24	336	2	44	59	0	43	13
27	333	3	4	58	0	48	14
30	330	3	23	57	0	53	16
33	327	3	41	57	0	58	17
36	324	4	0	56	1	3	18
39	321	4	18	55	1	7	20
42	318	4	35	54	1	12	21
45	315	4	51	53	1	16	22
48	312	5	6	51	1	20	23
51	309	5	20	50	1	24	24
54	306	5	34	49	1	28	25
57	303	5	47	47	1	31	27
60	300	6	0	46	1	34	28
63	297	6	12	44	1	37	29
66	294	6	23	42	1	39	29
69	291	6	33	41	1	42	30
72	288	6	42	40	1	44	30
75	285	6	51	39	1	46	30
78	282	6	58	38	1	48	31
81	279	7	5	36	1	49	31
84	276	7	11	35	1	50	31
87	273	7	16	33	1	50	31
90	270	7	21	32	1	50	32

Reliquū Tab. prosthaphæresion 0

Numeri communes		prosth centri		pro port	prosth orbis		Ex cess
part	part	p	sc	sc	p	sc	sc
93	267	7	24	30	1	50	32
96	264	7	24 ²⁸	29	1	50	33
99	261	7	24	27	1	50	33
102	258	7	23	26	1	49	32
105	255	7	21	24	1	48	31
108	252	7	18	23	1	47	31
111	249	7	13	21	1	45	31
114	246	7	6	20	1	43	30
117	243	6	58	18	1	40	30
120	240	6	49	16	1	38	29
123	237	6	37	15	1	35	28
126	234	6	25	14	1	32	27
129	231	6	14	12	1	29	25
132	228	6	10	11	1	25	24
135	225	5	44	10	1	21	23
138	222	5	28	9	1	17	22
141	219	5	19	7	1	12	21
144	216	4	51	6	1	7	20
147	213	4	30	5	1	3	18
150	210	4	9	4	0	58	17
153	207	3	46	3	0	53	14
156	204	3	23	3	0	47	13
159	201	3	1	2	0	42	12
162	198	2	37	1	0	36	10
165	195	2	12	1	0	30	9
168	192	1	47	1	0	24	7
171	189	1	21	0	0	18	5
174	186	0	54	0	0	12	4
177	183	0	27	0	0	6	2
180	180	0	0	0	0	0	0

De Solaris apparentiae supputatione Cap xxij

Ex his iam satis constare renseo: quomodo ad quodcumque
tempus propositum locus Solis apparent numeretur. Quærendum
est enim: ad ipsum tempus verus æquinoctij verum locus: siue eius
antecessio: cum anomalia simplicis sua prima. uti superius
exposuimus. Deinde medius motus centri terre: siue Solis ^{A simplex}
motu nominare velis: ac annua anomalia per tabulas
æqualium motuum: quæ addantur suis constitutis principiis
Cum anomalia igitur prima ac simplicis: atque eius numero
in primo vel secundo ordine tabulæ præcedentis repto. vel propi-
quiori inuenies sibi occurrentem in ordine tertio anomaliæ
annuæ prosthaphæresim: et in sequenti scrupula pro-
portioni et hæc serua. Prosthaphæresim autem addito
anomaliæ annuæ, si prima minor fuerit semicirculo siue
numerus eius sub primo ordine comprehensus. alioquin subtrahere
Quod enim reliquum aggregatumque fuerit: erit anomalia. Sit
coæquata. per quam rursus sumito prosthaphæresim orbis
annui: quæ quantum tenet ordine: cum sequenti expressu:
Qui quidem expressus per scrupulum proportionem primæ seruata fecerit
aliquid: semper addatur huic prosthaphæresi: fietque ipsa prosth.
æquata: quæ auferatur a medio loco Solis si numerus ano-
maliæ annuæ in primo loco reptus fuerit: siue minor semi-
circulo. Addatur autem si maior: vel alterum numerorum
ordine tenuerit. Quod enim hoc modo residuum collectumque
fuerit verum Solis locum determinabit a capite arietis stel-
lati sumptum. Cui si deinde adiungatur vera æquinoctij verum
pressio, confestim etiam ab æquinoctio ipso Solis locum ostendet
in signis dederatemonijs et gradibus signorum circuli.
Quod si alio modo id effuere volueris. Loco motus sim-
plicitis compositum sumito æquate: cui Et cætera quæ dicta
sunt faciat: nisi quod pro antecessione æquinoctij: eius
tantummodo prosthaphæresim addas vel minuas prout
res postulauerit. Ita se habet ratio Solaris apparentiæ
per mobilitate terre: consentiens antiquis ac recentioribus
adnotationibus: quo magis etiam de futuris præsumitur
iam esse præuissum. Verumtamen id quoque non ignoramus

quod si quis existimaret centrum annuae revolutionis esse
fixum tamquam centrum mundi: Solem vero mobile duobus
motibus similibus et aequalibus eis: quae de centro earth
demonstravimus: apparerent quidem omnia quae prius
eadem numeri eademque demonstratio. Quando nihil aliud
mutaretur in eis quam ipsa positio, praesertim quae ad Solem per-
tinet. absolutus enim tunc esset motus centri terrae
ac simplex circa mundi centrum (reliquis duobus ipsi Soli
concessis). Manebatque propterea adhuc dubitatio de
centro mundi utrum illorum sit: ut a principio dice-
bamus quodammodo. Quod in Sole vel circa ipsum esse centrum
mundi. Sed de hac questione plura duemus: in quibus
Stellarum erraticarum explanatione: quae pro posse nostro
etiam deridemus, satis esse putantes: si iam certos nu-
meros minimeque fallaces ascriberimus apparentiae Solari.

De revolutione hoc est diei naturalis differentia Cap. xxv
Restat adhuc circa Solem de diei naturalis inaequalitate
aliquid dicere: quod tempus xxv horarum aequalium spatio
comprehenditur: quo quidem hactenus tamquam communem ac certam
caelestium motuum mensuram usi sumus. Talem vero diem,
alij quod est inter duos Solis exortus tempus definiunt
ut Chaldei et antiquitas indaurata. Alij inter duo occasus
ut Athenienses: vel a media nocte ad media: ut Ro-
mani. A meridie ad meridiem Aegyptij. Manifestum est
autem sub eo tempore revolutione propria globi terrae com-
pleri, cum eo quod interea ex annuo progressu superaddit-
peries Solis apparentem motum. Hanc autem advectionem
fieri inaequalem, ipsius imprimis Solis apparentis cursus in-
aequalis ostendit: et propterea: quod dies ille naturalis in
polis circuli aequinoctialis contingit: annuus vero sub
superiorum circulo. Quas ob res tempus illud apparens,
formis et certa mensura motus esse non potest: cum
dies diei ac sibi invicem ab omni parte non constet. Et id-
circo medium quendam et aequalem in his eligere diem

oportum fuit
~~regit necessitas~~ : quo sine scrupulo motus aequalitatem
 metiri liceret. Quomodo igitur sub totius anni circulo fuit
 cecyro revolutiones in polis terre : quibus adiectione quo-
 tidiana p apparetem Solis progressum accrescit illis tota
 ferme revolutio supnumeraria : consequens est, ut illius
 cecyro pars ea sit quae ex aequali supplet diem naturale
 Quapp desinendus nobis est atq; separandus dies aq̄lis
 ab apparetē diverso. Diem igitur aequalē dicimus eum
 qui totū circuli æquinoctialis revolutionē continet : et tanta
 insup parte portionē, quantā sub eo tpe Sol aequali motu
 ptransire videtur. Inaequalē vero apparentēq; diem ;
 qui omnis revolutionis cecyri tpe æquinoctialē comprehendit
 et pterea ^{id qd} quē cum progressu Solis apparetē in horizōte
 vel meridiano coascendit. Horū differentia dierū quā
 pmodū sit, nec statim sentitur : multiplicatis tamē
 diebus aliquot, in evidentia coalescit. ~~Quibus enim~~ ~~duae aut sunt~~ Cū dū sunt causae
 existentibus causas : cū inaequalitate apparetiae Solaris :
 tumetia obligatis signiferi dispari ascensione, quae pp ¹ in illa prima
 inaequalē Solis apparentēq; motum existit, ita patuit,
 quā in semicirculo a ^{q̄} ~~infima~~ abside ad media summa absis mediat
~~inter utramq; mediantē desinebat~~ sicut ptolemæū tpe f ad partes zodiaci f
 iij saep cum doctante unus : ac in altero semicirculo
 in quo infima absis mediat erat ut abundabat totidē
 totus propterea excessus semicirculorū unus ad alterū
 erat ix tporū et dimidij. In altera vero causa : quae
 penes ortum et occasum maxima totūq; differentia inter
 semicirculos utriusq; conversionis : quae inter minimum ac
 maximū diem existit, diversa plurimū : nempe uni-
 cuiq; regioni peculiaris. Quae vero a meridie vel me-
 dia nocte accidit sub quatuor terminis ubiq; totinetur
 Quomā a xvi gradu tauri ad xvi Leonis lxxxviij
 gradus temporibus xvi fere ptransent meridianū :
 et a quartodecimo Leonis ad xvi Scorpij partes xvi
 tempora lxxxviij ptervenerunt : ut hū quinq; deficiant
 tempora, illis totidē abundat. Ita qd in primo segmento

dies collecti, excedunt eos qui in secundo decem temporibus
 quae faciunt unius horae partes duas: quod similiter in
 altero segmento semicirculo alterius vinctus sub reliquis
 terminis e diametro oppositis contingit. Placuit autem
 diei naturalis principium mathematicis non ab ortu
 vel occasu: sed a meridie vel media nocte accipi:
 Nam quae ab horizonte sumitur differentia, multi-
 plior existit: utpote quae ad aliquot horas sese extendit
 et perit, quod ubique non sit tade: sed secundum obliquitatem
 sphaerae multipliciter variatur. Quae vero ad meri-
 dianum pertinet eadem ubique est atque simplicior. Tota ergo
 differentia: quae ex ambabus iam ductis causis, cum propter
 Solis apparentem progressum inaequale tum etiam ob inae-
 qualem circa meridianum transitum constituitur, ante
 Ptolemaeum quidem a medietate aquarii diminutionis sumes-
 cebat principium et a principio Scorpii accrescendo, tunc
 viii et trientem unius colligebat. Quae nunc a vigesimo
 gradu aquarii vel prope: ad decimum Scorpii accres-
 cendo diminuyendo: a decimo vero Scorpii ad x et accrescendo
 contraria est in tempora septem Scorpii xliii
 Mutantur enim et haec: propter perigei et eccentricitatis
 instabilitatem cum tempore. Quibus demum, si maxima
 quoque differentia perissonis aequinoctiorum comparata
 fuerit: poterit se tota diem naturalium differentia
 supra x tempora se extendere sub aliquo annorum
 numero. In quo tertia causa inaequalitatis diem
 latuit hactenus: eo quod aequinoctiorum circuli revolutio
 ad medium aequalis aequinoctium aequalis inventa est, non
 ad apparentia aequinoctia: quae ut satis patuit, non
 sunt admodum aequalia. Decem igitur tempora du-
 plurata efficiunt horam unam cum triente: quibus ali-
 quando dies maiores excedere possunt minores.
 Haec tamen circa annum Solis progressum: Ceterarum
 stellarum tardiore motu intra errorem manifestum
 poterat contineri forsitan contineri. Sed propter Linae celeritatem

= ad x Scorpii

ob qua in dimidio gradu et tertia possit error committi
nullatenus sunt contemnenda. Modis igitur con-
tendi tempus aequale cum diverso apparere in quo oes
differentiae congruunt est iste. Proposito quoniam
ipse quendus est in utroque termino ipse ipse principio
inque et fine Locus Solis medius ab aequinoctio verno medio
per motum eius aequale quae diximus suppositum: atque etiam
Verus apparet ab aequinoctio verno: considerandumque quot
partes temporales transeunt ex rectis ascensionibus circa
meridie nocternae media: vel interfuerit eis, quae a
primo loco verno ad secundum verna. Nam si aequales
fuerit illis: quod utriusque loco medio: intersunt gradibus:
erit tunc tempus assumptum apparet aequale mediorum.
Quod si partes temporales excesserint, excessus ipse apponatur
tempori dato: si vero defecerint, ipse defectus temporum
apparenti subtrahatur. Hoc enim facientes, ex iis quae
collecta reliquae fuerint habebimus ipse in aequalitate
commutata capiendum pro qualibet parte temporali quatuor
scilicet hora: vel x scilicet sexta vniuersae sexagesimae diei.
Atqui si tempus aequale datum fuerit: nosseque velis quantum
tempus apparet illi suppetat e contrario faciendum erit.
Habuiamus autem ad prima olympiade Locus Solis
medium ab aequinoctio verno medio in meridie primae
diei mensis primi scilicet Athenienses Heratombaeonos
gradus xc lviij: et ab aequinoctio apparet gradus
xxix scilicet lviij. ~~Ad annos ante Christi mediu~~

Solis motum vni q̄ q̄ scilicet Capricorni. Verum
viiij grad 48 scilicet eiusdem. Ascendunt igitur in recta
sphaera a xxix lviij Gemini ad xviij lviij Capricorni vni 48
tempora christi huiusmodi mediorum locorum distantia
in temporibus q̄. lviij. Quae faciunt vni hora scilicet viij
xx. Et sic de ceteris: quibus exactissime possit ex-
aminari cursus Luna: de qua sequenti libro ductus

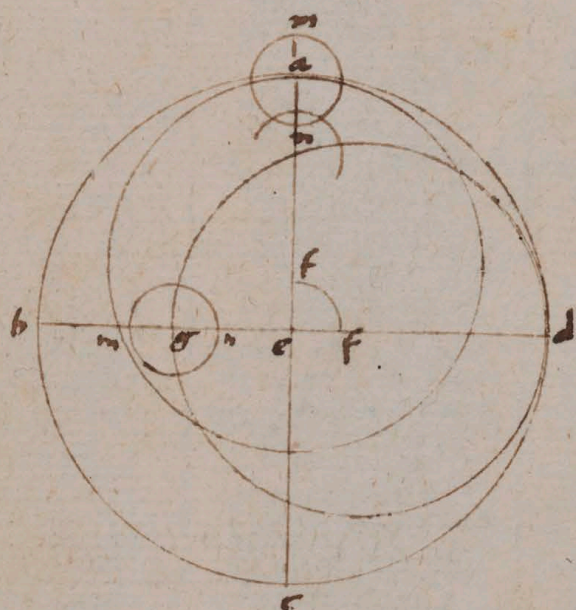
o 36 Capricorni

Ubi in precedenti libro: quantum nostra mediocritas
potuit exposuerimus: quae propter motum terrae
circa Solem viderentur: sitque propositum nostrum
per eandem occasionem stellarum errantium omnium motus dis-
cernere: interpellat cursus Lunae. Idque necessario
quod per eam, quae diei noctisque particeps est, loca quumque
stellarum praecipue capiuntur et examinantur: deinde
quod ex omnibus sola revolutiones suas, quāvis etiam
diversas ad centrum terrae summam conferat: sitque terrae
cognata maxime. Et propterea quantum in se est non
inducat aliquid de mobilitate terrestri nisi forsitan de quo-
tidiana: quin potius crediderit eam ob causam: quod
terra sit centrum mundi, commune revolutionum omnium.
Nos quidem in explanatione cursus Lunaris non differimus
a praefectorum opinionibus in eo quod circa terram fiat.
Sed et alia quaedam adducimus, quae a maioribus nostris
accepimus, magis quae consona: quibus Lunarem quoque motum
quantum possibile est certius constituamus et eius arcana
clarius intelligantur.

Hypothesis circuli non Lunarem opinionem praefectorum C i
Lunaris igitur cursus hoc habet: quod medium signorum
signorum circulum non sectatur: sed proprium inclinatum
qui bifurcam ferat illum: vicissimque feratur: a quo trans-
migrat in utramque latitudinem. Et boream quidem limitem
~~Catabibazonta vocantur greci: a quo Luna descendit~~
~~et austrum petere incipit. Alterum ac infimum austrum~~
~~limitem anabibazonta: unde ascendit repetitque boream~~
Quae ferme se habent: ut in annuo motu Solis conversi-
ones: et nimirum, quod Solis annus est, hoc Lunae mensis
Media vero loca sectionum ecliptica dicuntur: apud
alios nodi: et conjunctiones oppositionesque Solis et Lunae
in his contingentes eclipticae vocantur. Neque enim sunt

alia signa utrisque communia circulis propter haec, in quibus
Solutio Lineae defectus possint accidere: in alijs enim locis
dygressio Lineae facit: ut minime sibi invicem obsit luminibus
sed plerumque non impediunt sese. fertur etiam hic orbis
Lineae obliquus cum quatuor illis cardinibus suis circa
centrum terre aequaliter: quotidie tribus fortis semper
primis unius gradus. decimomillesimo anno sua complere
revolutionem. Sub hoc igitur obice et ipse plano Luna
semper in consequentia moveri videtur: sed quandoque
minimam, alias plurimam. tardior enim quanto sublimior
velocior ante quo terrae propinquat. Quod in ea facilius
quam in alio quovis sidere ob eius vicinitate discerni potuit.
Intellexerunt id igitur per epicyclum fieri: quae Luna circu-
tantes, in superna circumferentia detraherent aequalitati: in
inferna autem promoveret eandem. Porro quae per epicyclum
fuit: etiam per eccentricum fieri posse demonstratum est. Sed elegerunt
epicyclum, eo quod duplicem videretur Luna diversitatem
admittere. Cum enim in summa vel infima abside epicycli
existeret nulla quidem apparuit ab aequali motu differentia.
Circum vero epicycli contactum non uno modo: sed longe
maior in diuturna crescente et decrecente quam si plena vel
sitrens esset: et hoc certa et ordinaria successione. Quam-
obrem arbitrati sunt orbem in quo epicyclum moveretur
non esse homocentricum cum terra: sed eccentricum
in quo Luna feratur, ea lege: ut in omnibus oppo-
sitionibus conjunctionibusque medijs Solis et Lunae epi-
cyclum in apogeo sit eccentrici: in medijs vero circuitu
quadrantibus in perigeo eiusdem. Primos ergo motus in-
vices contrarios imaginati sunt in centro terre aequales
Nempe epicyclum in consequentia: et eccentrici centrum et
absides eius in praecedentia: Linea medijs loci Solaris inter
utrumque semper mediantem. Atque per hunc modum bis in mense
epicyclus eccentricum percurrit. Quae ut oculis subiiciantur
Sit homocentrus terre circulus obliquus Lineae a b c d quadrifaria dissectus dimotientibus
centrum terre e. fuerit autem in a ^{lineae} ~~signo~~ conunctio media $\angle a e c$ et $b e d$ =
Solis et Lunae: atque in eodem loco et tpe apogeu eccentrici cuius centrum sit f

q a c linea medij loci Solis
inter illa semp media sit



longissima

^{/m n/}
centrumq; epicycli simul. Moveatur ita eccentri apparet
in praedicta quatum epicyclus in consequentia amba e-
qualiter circa e revolutionibus aequalibus et mensuris
ad medias Solis commotiones vel oppositiones: et
Luna rursus in praedicta ex apogeo epicycli: His em
sit constitutis congruere putat apparetia. Cum em
epicyclus in semestri tpe a Sole quide semicirculu ab apo-
geo autem ex eccentri tota compleat revolutione, consequens
est: ut in medio huius tpris, quod est circa Luna dimidia
ediametro b d circum oporatur et epicyclus in eccentro
fuit perigens ut in g signo: ubi propinquo terra factus
maiores essent in aequalitatis differentias. Aequales em
magnitudines aequalibus expositae internallis: quae
oculo propinquior maior apparet. Exunt igitur
minime quando epicyclus in a fuerit: maxima vero
in g. Quoma minam habebit in ratione in n
diametris epicycli ad a c linea: maiore vero ad g e
eccentris omnibus: quae in alijs locis reperiuntur: cum
ipa g e brevissima sit omnium: et a c sine aequalis
ei d e eorum quae a centro terra in eccentru circulu
possunt extendi.

De earum assumptionum defectu

C 4

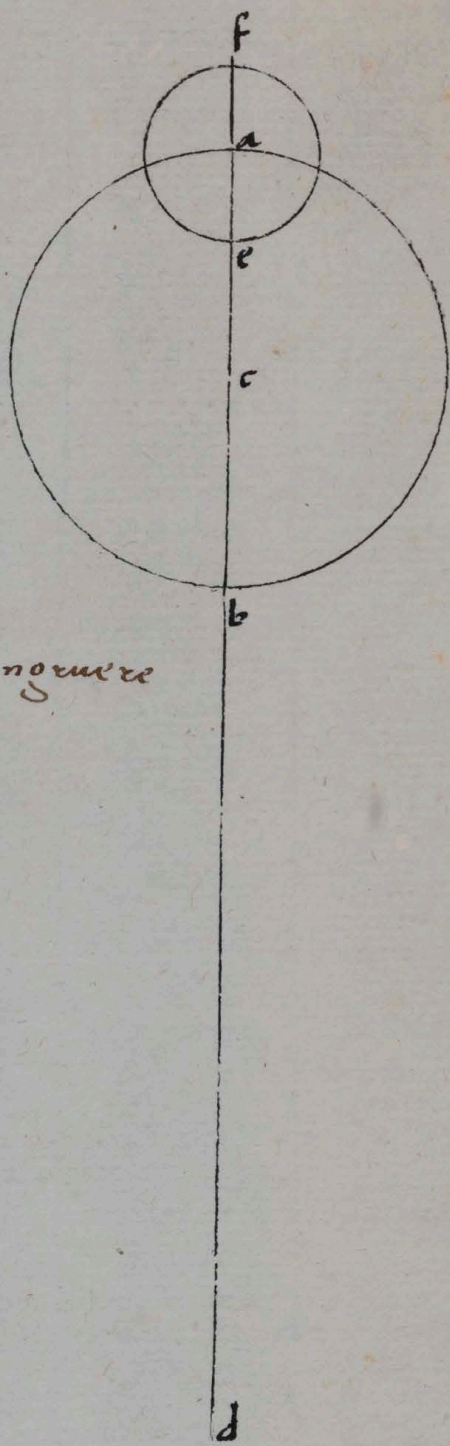
Talem sane circulo compositione tamq consentientem
Lunaribus apparentijs assumpserunt priores. Verum si re
ipam diligentius expendimus, no apta satis nec
sufficiens hanc invenimus hypotesin: Quod ratione
et sensu possumus comprobare. Dum em fatentur
motum centri epicycli aequale esse circa centru terra
fateri etia oportet inaequale esse in orbe proprio quem
describit eccentro. Quoma si a e b ~~vel~~ gra, angulus
sumatur partem xbo hoc est dimidius recti: et aequalis
ipi a e d ut totus b e d rectus fiat: capiatur centrum
capiaturq; centrum epicycli in g et convertatur g f
manifestum est quod angulus g f d maior est ipi g e f
exteriori interiori et opposito: Quapp et circumferentiae
a d b et d g dissimiles sub uno tempore amba descriptae

a convexitate terre p obliquum contuentibus ipam: q
ijs qui a centro vel vertice suo Luna respexerit. Tales
sunt commutationes pro ratione lunaris a terra distan-
tia variantur. Maxima em mathematicorum omnino
consensu est partium lxiii et sextantis: quarum q a centro
terre ad circumferentiam e superficie est una: sed minime
scdm illorum symmetria debuit est partium xxxii totidemq
scrupulorum. Sicut ut Luna ad dimidium fore spatium
nobis accederet: et per consequentem rationem oportebat
parallaxas in minima et maxima distantia in duplo
quasi minorem differre. Nos autem eas, que in dimi-
dua Luna crescente et decrescente sunt: etiam in perigeo
epicycli parum admodum vel nihil differre videmus
ab eis que in desertibus solis et lune contingunt
ut suo loco affatim docebimus. Maxime vero declarat
errorem ipse lunaris globus ipam lune corpus, quod
simili ratione duplo maius et minus videri contingit
scdm diametrum: Sicut autem circuli in dupla sunt ratione
suorum dimetietium, quadrupla plerumq maior vi-
detur in quadraturis proxima terra: q opposita
soli si plena lucret: sed quoniam diuisa lucret duplato
duplo minorem lumine lucret q illa
plena exisset. Cuius oppositum quavis p se manifestu
sit: siquis tamen visu simpliciter no contentus p dioptra
Hipparchiam vel alia quis instrumenta qbus lune
dimetries capiatur experiri voluerit inueniet ipam no
differre: nisi quatenus epicyclus sine ecentro illo positi-
lauerit. Eam ob causam Menelaus et Theophrastus
circa stellarum fixarum inscriptionem p locum lune non
dubitauerunt eadem semper uti lunari diametro pro
semisse unius gradus: quantum Luna plerumq occu-
pare videretur.

Alia de motu lune Sententia Cap. iii
Ista sane apparet neqesse ecentrum esse que epicyclus
maior ac minor appareat: sed alium modum circuloz

209.

Sit em epicyclus a b que primū maioreq; nūcupabimus
centrū eius sit c: et ex centro terræ, quod sit d recta
linea d c extendatur in summā absidē epicycli: et in ipso
a centro aliud quoq; parvū epicyclū describatur e f
et hæc omnia in eodem plano orbis obliqui Lunæ. Mo-
ueatur autē c in consequētia: a vero in præcedētia
acrossus Lunæ ab f superiori parte ipsius e f in conse-
quētia: eo servato ordine ut dum Linea d c fuerit una
cum loco Solis medio Lunæ semp proxima sit centro c
hoc est in e signo: itē quadraturis autē atq; in f remo-
tissima. Quibus sit constitutis, aio Lunares apparetias — *congruere*
Sequitur em quod Lunæ bis in mense circūcurrat epi-
cyclū e f quo tpe c semel redierit ad Solē: videbiturq;
nova et plena minime agere circulū: nempe cuius
quæ ex centro fuerit c e. In quadraturis autē maximū
scdm distantia a centro c f. Superius vltius illi minores
hic maiores æqualitatis et apparetie differentias ef-
ficiet sub similibus similibus sed inæqualibus circa c
centrū circūferentijs. Cumq; c centrū epicycli in
homocentro terræ circulo semper fuerit, non adeo
diversas parallaxas exhibebit: sed ipso epicyclo solum
conformes. Et in promptu causa erit: cur etiā corpus
Lunare sibi simile ~~in~~ quodāmodo videatur: atq;
cætera omnia quæ circa Lunare cursum cernuntur sit epi-
ment. Quæ demum p hanc nram hypothēsīm
demonstraturū sumus. Incipiemus autē a motibus
æqualibus uti supius faciebamus sine quibus inæqualit
discerni nō potest. Verum in hac nō parva difficultas
existit propter parallaxas quas diximus. Quam ob rem
p astrolabia atq; alia quæ instrumenta nō est observa-
bilis locus eius. Sed naturæ benignitas humano
desiderio etiā in hac parte prouidit: quo certius per
defectus suos q; usu instrumentorum deprehendatur ac absq;
erroris suspitione. Nam cum cætera mundi pura sit
et diuina lūis plena, noctem nō aliud esse constat



Et quamq; eadē rursus p eccentricos
fieri possunt: ut circa Solē forim
debita proportione seruata

q̄ terrae umbra: quae in contra figura mittitur: desinitq̄
in murone: quā mūdēns Luna hebetatur: atq̄ in me-
dijs constituta tenebris, intelligitur ad Solis oppositū
locum indubie p̄misse. Vbi nūquam melior oportunitas
~~in ip̄is cum stellis commutationibus datur.~~ Neq̄ v̄ro
Solares defectus: qui Lunae obiectū fuit certū p̄bent
loci Lunarīs argumentum. Tūc em̄ accidit a nobis
quidē Solis et Lunae commotionē videri: quae tūc
compactione centri terrae: vel iam p̄terijt vel nō dūm
facta est p̄p̄ ducta commutationis causa. Et idcirco
eundē Solis defectū nō in omnibus terris aequalē
magnitudinē et durationē: neq̄ suis partibus similē
cernimus. In Lunaribus v̄ro deliquis nullū tātē
cōtingit impedimentum: sed vbiq̄ sui similes sūt.
Quoniam umbra illius terrae hebetatūis p̄ centrum suū
a Sole transmittit axem tenebrarū terra p̄ centrum
suū a Sole transmittit: simitq̄ propterea lunares ip̄i
defectus aequodatiſſimi: quibus certissima ratio rursus
lunae dephendatur.

De revolutionibus Lunae et motibus eius particula
ribus.

Ex antiquissimis igitur: quibus haec res curā fuit:
ut posteritati numeris traderetur, reſtus est Meton
athemen: qui floruit olymp. circiter ~~xxxv~~ trigesima
Septima. Hic prodidit in xix annis Solaribus cccxxv
menses compleri. Unde annus ille magnus exxvadekatep̄is
hoc est decemnouenalis metonturnus est appellatus. Qui
numerus adeo placuit: uti dithenis alijsq̄ insigniorib.
orbibus in foro p̄figeretur: qui etiā usq̄ in p̄ns vulgo re-
ceptus est: quod per ip̄m existimet certo ordine constare
principia et fines mensū. Annū quoq̄ Solare dierum
ccclxxv cum quadraḡ comensurabilem ip̄is mensibus.
Hinc illa periodus Calippica lxxvi annorū: quibus
dies et novies dies unus intercalatur: et ip̄am annū
Calippū nominaverunt. At Hipparchi solertia cepit

in cccvi annis totum diem excescere: et tunc solum
 verificari: quando annus solaris fuerit ccc parte di-
 minor. Ita quoque ab aliquibus annis iste magnus
 Hipparchi denominatus est in quo complerentur
 menses Decem. Hæc Simplicius et crassiori ut aiunt mi-
 nera dicta sunt: Quando etiam anomalæ et latus-
 dinis restitutiones quædam. Quapp idem Hipparchus
 veteris ista persequitur. Nempe collatis adnotativibus
 quas in eclipsibus Lunaribus diligentissimè observavit
 ad eas quas a Chaldeis accepit: tempus in quo
 revolutiones mensium et anomalæ simul reverteretur
 definivit esse cccxlv annos ægyptios lxxxv dies et
 vna horam: et sub eo tempore menses vii cclxvi: a-
 nomalæ vero iij dclxxv circuitus compleri. Cum ergo
 p numerum mensium distributa fuerit proposita diurnorum
 multitudo: suntque duce centena vngnti sex milia et vii
 dies atque vna hora invenitur unus mensis æquat diurnum
 xxxv sexup primorum xxxi 2 l 3 vii 4 ix 5 xx. Qua
 ratione patuit etiam cuiuslibet temporis motus. Nam di-
 visis cclx unus mensis revolutionis gradibus p tempus
 mensium: prodijt diurnus Lunæ cursus a sole gradus
 xy sexup prima xi scda xxiij tertia xli quarta xx
 quinta xviii. Hæc trecenties sexagesies quinque colligit
 ultra duodecim revolutiones annuum motu grad cxxix
 sexup prima xxxviij scda xxi tertia xxviij qta xxviii
 Porro menses vii cclxvi ad iij dclxxv circuitus anoma-
 læ: cum sint in numeris invicem compositis: utpote quos
 numerat xviij communis mensura: erunt i minoris numeris
 ut cclj ad cclxix in qua ratione p theorema quatuordecim
 quinti Euclidis habebimus Lunare cursum ad anomalæ
 motum. Ut cum multiplicaverimus motu Lunæ per
 cclxix et confectum dividerimus p cclj exabit anoma-
 læ motus: annus quidem post integras revolutiones
 xiiij: grad lxxxviij sexup prima xliij scda vii tertia xl

= quod accidit quando

quarta xx ac pmt diarius grad xij scrup i iij z l iij
 3 hor 4 xxix. Latitudinis autē reuolutio alia rati-
 one habet: nō em̄ conuenit sub p̄finito tpe quo anomalia
 resutitur: sed tunc solūmodo latitudinis Lunae
 rediisse intelligimus: quādo posterior Lunae defectus
 p̄ omnia similis et aequalis fuerit priorij: vt videlicet
 ab eadem parte aequales utriusq; fuerit obseruationes
 magnitudinis inq; et duratione. In quibus tunc etiam
 aequales ^{fuorū} ~~reuerſionū~~ ad a summa vel infima abside Lunae
 distantiae: tunc em̄ intelligitur aequales vmbros aequali
 tempore Luna p̄transisse. Talis autē reuerſio scdm̄ Hip-
 parchū in mensibus ~~xxix~~ vcccclxiiij cōtingit
 quibus respondeat Latitudinis ~~xxc~~ vcmxxij reuo-
 lutiones. Hac quoq; ratio Qua etia ratione constat
 particulares Latitudinis motus in annis et diebus ut
 ceteri. Cum em̄ multiplicauerimus: Lunae motum a
 Sole ~~per~~ ^{per} hoc est menses vcmxxij et collectū dnm̄ primū
 p̄ vcccclxiiij habebimus Latitudinis Lunae motū. In annis
 quidē post reuolutiones xij grados cxhōm scrup i xly
 z xhōj 3 xix 4 iij. In diebus autē grad xij scrup prima
 xij z xhō 3 xxxix 4 xl. Hoc modo Lunae motus aequales
 taxauit Hipparchus: quidē nemo ante ipm̄: quibus nemo
 ante ipm̄ accessit propinquus: attamen non omnibus adhuc
 numeris absolutos fuisse secedentia secula manifestarunt
 Nam ptolemæus, medū quidē a Sole motū eundē inuenit
 quē Hipparchus: anomalie vero motū ab illo defuere annū
 in scrup tertijs xi quartis xxxix Latitudinis vero annū
 abundare in scrup tertijs lvi quartis xli. Nos autem
 pluribus iam transactis tēpōbus ab Hipparchū medū
 annū quoq; motū inuenimus defuere in scrup scdm̄ vno
 tertijs duobus quartis xlix. anomalie vero tertia
 solūmodo xxvij quarta xlix desunt. Latitudinis quoq;
 motū scrup scdm̄ i tertia xliij i quarta xliij abundat
 Itaq; motus Lunae aequal quod differt a motu terrestri erit
 annuus part ij ix xxxvij xxij xxxij xl: anomalie part
 i xxxvij xliij ix v ix. latitudinis q xxxvij xliij xliij xxxij
 xvij xxi

MOTVS LVNAE IN ANNIS ET SEXAGENIS ANNORVM

An ni	M O T V S					An ni	M O T V S				
1	2	9	37	22	32	31	0	58	18	38	52
2	4	19	14	45	5	32	3	7	56	1	25
3	0	28	52	7	38	33	5	17	33	23	58
4	2	38	29	30	10	34	1	27	10	46	30
5	4	48	6	52	43	35	3	36	48	9	3
6	0	57	44	15	16	36	5	46	25	31	36
7	3	7	21	37	48	37	1	56	2	54	8
8	5	16	59	0	21	38	4	5	40	16	41
9	1	26	36	22	54	39	0	15	17	39	14
10	3	36	13	45	26	40	2	24	55	1	46
11	5	45	51	7	59	41	4	34	32	24	19
12	1	55	28	30	32	42	0	44	9	46	52
13	4	5	5	53	4	43	2	53	47	9	24
14	0	14	43	15	37	44	5	3	24	31	57
15	2	24	20	38	10	45	1	13	1	54	30
16	4	33	58	0	42	46	3	22	39	17	2
17	0	43	35	23	15	47	5	32	16	39	35
18	2	53	12	45	48	48	1	41	54	2	8
19	5	2	50	8	20	49	3	51	31	24	40
20	1	12	27	30	53	50	0	1	8	47	13
21	3	22	4	53	26	51	2	10	46	9	46
22	5	31	42	15	58	52	4	20	23	32	18
23	1	41	19	38	31	53	0	30	0	54	51
24	3	50	57	1	8	54	2	39	38	17	24
25	0	0	34	23	36	55	4	49	15	39	56
26	2	10	11	46	9	56	0	58	53	2	29
27	4	19	49	8	42	57	3	8	30	25	2
28	0	29	26	31	14	58	5	18	7	47	34
29	2	39	3	53	47	59	1	27	45	0	7
30	4	48	41	16	20	60	3	37	22	32	40

3. 29. 58

3 31 22 36 15
25

Motus Lunæ ī diebus et Sexagems diurnū et Scrupul

Di es	M o t v s							M o t v s				
1	0	12	11	26	41		30	6	17	54	47	26
2	0	24	22	53	23		32	6	30	6	14	8
3	0	36	34	20	4		33	6	42	17	40	49
4	0	48	45	46	46		34	6	54	29	7	31
5	1	0	57	13	27		35	7	6	40	34	12
6	1	13	8	40	9		36	7	18	52	0	54
7	1	25	20	6	50		37	7	31	3	27	35
8	1	37	31	33	32		38	7	43	14	54	17
9	1	49	43	0	13		39	7	55	26	20	58
10	2	1	54	26	55		40	8	7	37	47	40
11	2	14	5	53	36		41	8	19	49	14	21
12	2	26	17	20	18		42	8	32	0	41	3
13	2	38	28	47	0		43	8	44	12	7	44
14	2	50	40	13	41		44	8	56	23	34	26
15	3	2	51	40	22		45	9	8	35	1	7
16	3	15	3	7	4		46	9	20	46	27	49
17	3	27	14	33	45		47	9	32	57	54	30
18	3	39	26	0	27		48	9	45	9	21	12
19	3	51	37	27	8		49	9	57	20	47	53
20	4	3	48	53	50		50	10	9	32	14	35
21	4	16	0	20	31		51	10	21	43	41	16
22	4	28	11	47	13		52	10	33	55	7	58
23	4	40	23	13	54		53	10	46	6	34	40
24	4	52	34	40	36		54	10	58	18	1	21
25	5	4	46	7	17		55	11	10	29	28	2
26	5	16	57	33	59		56	11	22	40	54	43
27	5	29	9	0	40		57	11	34	52	21	25
28	5	41	20	27	22		58	11	47	3	48	7
29	5	53	31	54	3		59	11	59	15	14	48
30	6	5	43	20	45		60	12	11	26	41	31

Motus anomalæ Lunaræ i annis et sexagemis annod

An m	M O T V S							M O T V S				
1	1	28	43	9	5	7	31	3	50	17	41	39
2	2	57	26	18	10	14	32	5	19	0	50	44
3	4	26	9	27	15	21	33	0	47	43	59	49
4	5	54	52	36	20	28	34	2	16	27	8	55
5	1	23	35	45	25	36	35	3	45	10	18	0
6	2	52	18	54	30	43	36	5	13	53	27	5
7	4	21	2	3	36	59	37	0	42	36	36	10
8	5	49	45	12	41	58	38	2	11	19	45	15
9	1	18	28	21	46	5	39	3	40	2	54	20
10	2	47	11	30	51	102	40	5	8	46	3	26
11	4	15	54	39	56	19	41	0	37	29	12	31
12	5	44	37	49	1	241	42	2	6	12	21	36
13	1	13	20	58	6		43	3	34	55	30	41
14	2	42	4	7	12		44	5	30	38	39	46
15	4	10	47	16	17		45	0	32	21	48	51
16	5	39	30	25	22		46	2	1	4	57	56
17	1	8	13	34	27		47	3	29	48	7	2
18	2	36	56	43	32		48	4	58	31	16	7
19	4	5	39	52	37		49	0	27	14	25	12
20	5	34	23	1	43		50	1	55	57	34	17
21	1	3	6	10	48		51	3	24	40	43	22
22	2	31	49	19	53		52	4	53	23	52	27
23	4	0	32	28	58		53	0	22	7	1	32
24	5	29	15	38	3		54	1	50	50	10	38
25	0	57	58	47	8		55	3	19	33	19	43
26	2	26	41	56	13		56	4	48	16	28	48
27	3	55	25	5	19		57	0	16	59	37	53
28	5	24	8	14	24		58	1	45	42	46	58
29	0	52	51	23	29		59	3	14	25	56	3
30	2	21	34	32	34		60	4	43	9	5	9

~~4 45 9 13 45~~
4 43 9 7 15

Anomalæ Lunaræ 7 diebus sexage et simpulis

Di es	M O T V S					Di es	M O T V S				
											11
1	0	13	3	53	56	31	6	45	0	52	16
2	0	26	7	47	53	32	6	58	4	40	8
3	0	39	11	41	49	33	7	11	8	40	4
4	0	42	15	35	46	34	7	24	12	34	1
5	1	5	19	29	42	35	7	37	16	27	57
6	1	18	23	23	39	36	7	50	20	21	44
7	1	31	27	17	35	37	8	3	24	15	50
8	1	44	31	11	32	38	8	16	28	9	47
9	1	57	35	5	28	39	8	29	32	3	43
10	2	10	38	59	25	40	8	42	35	57	40
11	2	23	42	53	21	41	8	55	39	51	36
12	2	36	46	47	18	42	9	8	43	45	33
13	2	49	50	41	14	43	9	21	47	39	29
14	3	52	54	35	11	44	9	34	51	33	26
15	3	5	58	29	7	45	9	47	55	27	22
16	3	8	2	23	4	46	10	0	59	21	19
17	3	42	6	17	0	47	10	14	3	15	15
18	3	55	10	10	57	48	10	27	7	9	12
19	4	8	14	4	53	49	10	40	11	3	8
20	4	21	17	58	50	50	10	53	14	57	5
21	4	34	21	52	46	51	11	6	18	51	1
22	4	47	25	46	43	52	11	19	22	44	58
23	5	0	29	40	39	53	11	32	26	38	54
24	5	13	33	34	36	54	11	45	30	32	51
25	5	26	37	28	32	55	11	58	34	26	47
26	5	39	41	22	29	56	12	11	38	20	44
27	5	52	45	16	25	57	12	24	42	14	40
28	6	5	49	10	22	58	12	37	46	8	37
29	6	18	53	4	18	59	12	50	50	2	33
30	6	31	56	58	15	60	13	3	53	56	30

Motus Latitudinis Lunae 1 annis et sexagenis annorum

An m	M O T V S						An m	M O T V S					
1	2	28	42	44	31	45 17	31	4	50	5	0	4	23 57
2	4	57	25	29	2	30 34	32	1	18	48	44	35	9 14
3	1	26	8	13	33	15 52	33	3	47	30	29	0	46 54 32
4	3	54	50	58	4	1 9	34	0	16	13	13	37	39 48
5	0	23	33	42	35	46 26	35	2	44	56	58	8	25 6
6	2	52	16	27	6	31 44	36	5	13	39	42	39	10 24
7	5	20	59	11	37	17 1	37	1	42	21	27	10	55 41
8	1	49	42	56	8	2 18	38	4	11	4	11	41	40 58
9	4	18	24	40	39	47 36	39	0	39	46	56	12	26 16
10	0	47	7	25	11	32 53	40	3	8	30	40	44	11 33
11	3	15	50	9	42	18 10	41	6	37	12	25	15	56 50
12	5	44	33	54	13	3 28	42	2	5	55	9	46	42 8
13	2	13	15	38	44	48 45	43	4	34	38	54	17	27 25
14	4	41	58	23	15	34 2	44	1	3	20	38	48	12 42
15	1	10	41	7	46	19 20	45	3	32	3	23	19	58 0
16	3	39	29	52	17	4 34	46	0	0	46	2	50	43 17
17	0	8	6	36	48	49 54	47	2	29	28	52	21	28 34
18	2	36	49	21	19	35 12	48	4	58	12	36	52	13 52
19	5	5	32	5	50	20 29	49	1	26	54	21	23	59 8
20	1	34	16	50	22	5 45	50	3	55	37	5	55	44 26
21	4	2	57	34	53	51 4	51	0	24	29	50	26	29 44
22	0	31	40	19	24	36 21	52	2	53	3	34	57	15 1
23	3	0	23	3	55	21 38	53	5	21	46	19	28	0 18
24	5	29	6	48	26	6 50	54	1	50	28	3	59	45 36
25	1	57	48	32	57	52 13	55	4	19	11	48	30	30 53
26	4	26	31	17	28	37 30	56	0	47	59	33	1	16 10
27	0	55	14	1	59	22 48	57	3	16	37	17	32	1 28
28	3	23	57	46	30	8 5	58	5	45	19	2	3	46 45
29	5	52	39	31	1	53 22	59	2	14	2	46	34	32 2
30	14	21	22	15	33	38 40	60	20	42	46	31	6	17 21

Motvs latitudis Lunæ ī diebus sexagā et septem dierum

Cm cxxix 45

Di es	M O T V S					Di es	M O T V S				
1	0	13	13	45	39	31	6	50	6	35	20
2	0	26	27	31	18	32	7	3	20	20	59
3	0	39	41	16	58	33	7	16	34	6	39
4	0	52	55	2	37	34	7	29	47	52	18
5	1	6	8	48	16	35	7	43	1	37	58
6	1	19	22	33	56	36	7	56	15	23	37
7	1	32	36	19	35	37	8	9	29	9	16
8	1	45	50	5	14	38	8	22	42	54	56
9	1	59	3	50	54	39	8	35	56	40	35
10	2	12	17	36	33	40	8	49	10	26	14
11	2	25	31	22	13	41	9	2	24	11	54
12	2	38	45	7	52	42	9	15	37	57	33
13	2	51	58	53	31	43	9	28	51	43	13
14	3	5	12	39	11	44	9	42	5	28	52
15	3	18	26	24	50	45	9	55	19	14	31
16	3	31	40	10	29	46	10	8	33	0	11
17	3	44	53	56	9	47	10	21	46	45	50
18	3	58	7	41	48	48	10	35	0	31	29
19	4	11	21	27	28	49	10	48	14	17	9
20	4	24	35	13	7	50	11	1	28	2	48
21	4	37	48	58	46	51	11	14	41	48	28
22	4	51	2	44	26	52	11	27	55	34	7
23	5	4	16	30	5	53	11	41	9	19	46
24	5	17	30	15	44	54	11	54	23	5	26
25	5	30	44	1	24	55	12	7	36	51	5
26	5	43	57	47	3	56	12	20	50	36	44
27	5	57	11	32	43	57	12	34	4	22	24
28	6	10	25	18	22	58	12	47	18	8	3
29	6	23	39	4	1	59	13	0	31	53	43
30	6	36	52	49	41	60	13	13	45	39	22

Prima magnitudinis Lunae: quae in noua plenaeq; totius
demonstratio

Motus Lunae aequales, prout usq; in pns potuerunt nobis
innotescere, exposuimus. Luna magnitudinis ratio est
agerechenda: quae p modum epurati demonstrabimus: et
primu ea in conuolutionibus et opposuionibus Solis totius
Circu qua pristi mathematici ingenio mirabili usu sunt
p triadas deliquoru Lunaru. Quae etia tota ab illis
sic nobis pparata sequemur. Capiemusq; tres eclipses a
ptolemaeo diligenter obseruatas: quibus alias quoq; res no
minori diligentia notatas comparabimus: quibus motus a-
quales iam exposuimus si recte se habeat examinabuntur
Prima igitur eclipsim assumpsit ptolemaeus facta anno xvij
Adriani principis vigesimo die transacto mensis pami
scdm aegyptios: annoru vero Chri erat centesimus trigessimus
tertius: Sexta die mensis Maij sine pridie Nonas. Defecitque
tota: cuius mediu tempus erat p dodrantem hora equalis ante
media noctem. Alexandria: sed frustumq; sine Cratonia fuisse
hora una cum dodrante ante mediu noctis ad qua sequebat
dies septimus Sole xij partes et quadrantis partis tauri
tenete. Alteram fuisse aut Anno xix Adriani partis
duobus diebus mensis Chiaci quanti aegyptioru. Erat
ante anno Chri cxxxiiij Calend Septembris: et defecit a Sep-
tentrione p dextrante diametri sui: cuius mediu erat una
hora aequotrah. Alexandria. Cratonia aut duabus horis
ante mediu noctis Sole exsistente in xxv grad et sextate
Signi Librae. Tertia quoq; eclipsis erat. Anno xx
Adriani transactis xix diebus pharmuthi mensis octauj
aegyptijs: Annoru Chri cxxxv: vj Martij transacto post
deficiente rursus a septentrione Luna ex semisse diametri:
cuius mediu erat Alexandria quatuor horis aequotrahibus
Sed Cratonia tribus horis post media noctem: cuius mane
erat in Nonis Martij: Erat quoq; tunc Sol in xiiij gd
et xij parte piscium. Patet autem quod in medio spatio
temporis: quod erat inter prima et secundam eclipsim

utemur aut in eoru explanatione
medijs motibus Solis et Lunae
ab aequotrahis loco tanq;
aqualibus imitatione priscoru
Quonia diuersitas q; propter in-
equali aequotrahis pessione
tingit: in tam breui tempore
quanti etia de anno non
pripitur. prima igitur tota

f sed scdm mediu motu xij. xxi tauri

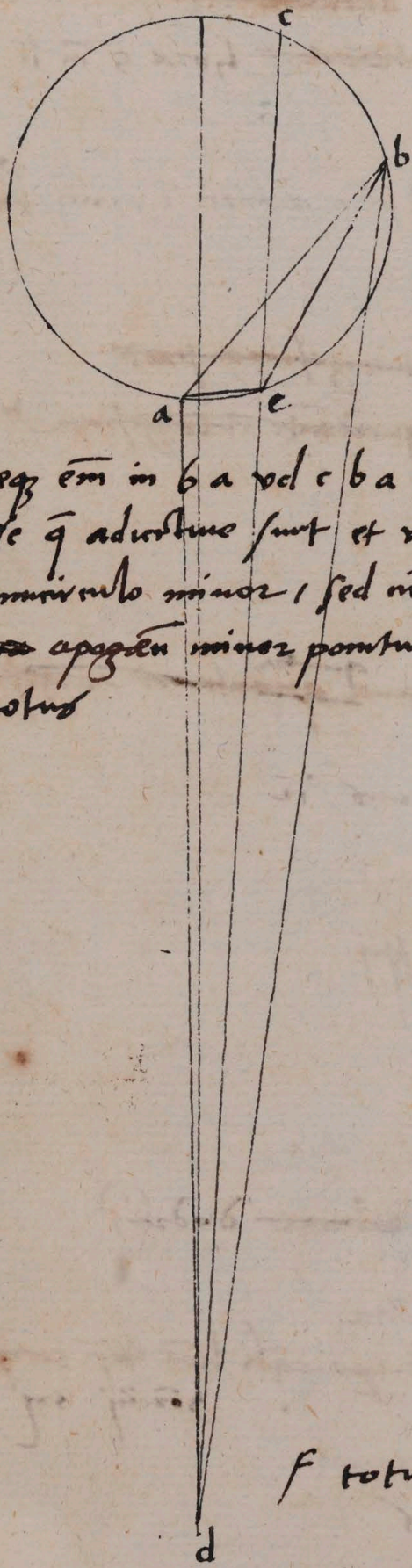
xiiij cat Nonas

p sed medio motu i xxvj xliij emitt

medu motu i xi xliij piscium

Luna tantum proficiunt quantum Sol in motu apparente
 abiectionis inq̄ integris circulis) clxi partes et Lx scrupula
 Et a secunda ad tertia part cxxxvij scrup lxx. Erat
 aut in priori intervallo annus unus: dies clxvj: horae
 aequales xxij cum dodrate unius scdm apparetiam: sed
 examinatione horae xxij scrup cum quinq octavis. In
 secunda vero distantia annus unus dies cxxxvij: horae
 quinq simp̄: exacte vero horae v s. Et erat Solis
 et Lunae motus aequalis eundem in primo inter-
 vallo restis circulis grad clxix scrup xxxvj: et ano-
 maliae grad cx scrup xxj. In secundo intervallo Sol
 et Lunae motus similiter aequalis part cxxxvj scrup
 xxxij: anomaliae vero part. lxxxj scrup xxxvj. patet
 igitur quod in prima distantia partes cx scrup xxi epi-
 cycli subtrahunt medio motu Lunae partes vij scrup xly
 In secunda partes lxxxj scrup xxxvj addunt parte una
 scrup xxj. His sic propositis, describatue Lunaris epi-
 cyclus a b c in quo prima eclipsis fuerit in a: altera
 in b: ac reliqua in c: quo etia ordine superius in p̄cedentia
 Lunae transitus intelligatur. Et sit a b circumferentia part
 cx scrup xxj ablatina (ut diximus) partū vij scrup xly
 b c vero partū lxxxj scrup xxxvj: q̄ addat partem una
 scrup xxj: erit reliqua circuli c a partū clxxvj scrup
 iij: adiectina: quae restant partes vij scrup xxj. Quomodo
 vero summa abis epicycli in b c et c a circumferentia no
 est: cum adiectinae sint et semicirculo minores: necessa-
 rium est illam in a b reperiri. Accipiamus igitur d centrum
 terrae circa quod epicyclus aequaliter feratur: unde a-
 gantur Lunae ad signa eclipsium d a: d b: d c et con-
 stantur b c: b e: c e Cum igitur ab circumferentia partes
 vij. xly signiferi circumferentiam subtendat: erit
 angulus adb partū vij: xly qualū clxxx sunt duo recti
 sed qualū cclx duo recti fuerit: erit angulus ip̄e part
 partū xvj scrup xxxij: et angulus aeb ad circumferentiam
 est summa partū cx: xxj exterior existit trianguli bdc

ad alia trinitate lunarem deliquiorum: quae etiam a nobis
diligentissime sunt observata: Primum erat Anno Christi
MDXXI Sex diebus mensis Octobris transactis: cepitque
Luna deficere una hora et ~~ultima~~ parte horae ante
medium noctis ex horis aequalibus: et restituta est in
integrum duabus horis et ~~tertia~~ post medium noctis Super
medium eclipsis erat ~~una hora et duodecim hora dimidia~~ ~~et tertia~~ hora 5 in 12
cum duodecima parte horae post medium noctis: cuius
mane erat dies septimus in Novembris Octobris: defectusque
Luna tota: dum Sol esset in XXV grad ~~XXV~~ scrup librae: sed secundum aequationem i XXVI: ~~XXVI~~ librae
Secunda eclipsim notavimus anno Christi MDXXII mense
Septembri elapsis quinque diebus totam quoque deficientem
cuius initium erat duabus quintis horae aequat ante medium
noctis: sed eius medium una hora cum ~~tercio~~ post me- ~~Et vigesima parte~~
diam noctem: qua sequebatur dies sextus et ipse octavus
ante Idus Septembris: erat ante Sol in XXV grad et quinta
~~decima~~ virginis: sed aequat in ~~XXVI~~ scrup lx virginis
Tertia quoque anno Christi MDXXII XXV diebus Augusti
mensis praeteritis: quae cepit horis iij minus ~~quarta~~ parte ~~ad una quarta et vigesima~~
horae post media noctem: et medium eclipsis tempus om-
nino etiam deficientis: erat iij horae medietas ~~et duodecim~~ minus 12
~~partes~~ horae post media noctem imminente iam die Septimo
Calend Septembris: Sole in XI grad ~~XXVI~~ scrup virginis
medio motu in XII: scilicet virginis: Et hic quoque manifestum
est: quod distantia verorum locorum Solis et Lunae a
prima eclipsi ad secundam fuerit partium CCCXXIX scrup XLVI
Ab altera vero ad tertiam partem CCCXIX scrup IX Tempus
ante a prima eclipsi ad secundam est annorum aequalium
decem: dierum CCCXXXVII et ~~decem~~ unius horae secundum
apparet tempus: sed ad exactam aequalitatem erat hora
una minus ~~decem~~ parte: A secunda ad tertiam fuerunt
dies CCCLII horae iij cum ~~quarta~~ ~~quod tamen aequalitatem~~ ~~sed tunc celi horae iij scrup XLVI~~
~~tempus admissum cognoscatur~~. In primo intervallo motus Solis
et Lunae communem medium reiectis circulis colligit partes CCCXXII
CCCXXIX scrup XLVI: et anomaliae grad ecel scrup XXXII au- 30
feret ab equali motu partes fore quinque In secundo intervallo



f neq; em in b a vel c b a part
esse q; aduersus sunt et utraq;
seminiculo minor, sed in
apogeo minor portione
motus

f totus

motus Solis et Lunae medius partium cccxlix scrupulorum
cccxlvi scrupulorum xii. Anomaliae partium cccvi scrupulorum xlii adijci xlii
erit medio motui partes ij scrupulorum lix. Sit ita epicyclus
a b c: et sit a locus lunae in medio primi deliquij b scilicet
in secundo c in tertio: et motus epicycli intelligatur ex c
in b et b in a hoc est superius in praecedentia inferius ad fo-
sequenda. Et arcus circumferentiae partium ccl scrupulorum xxxvi
quae auferat medio motui Lunae ut diximus partes
quinque in prima temporis distantia. Circumferentia vero
bae sit partium cccvi scrupulorum xlii ad adiungens medio
motui Lunae partes ij scrupulorum lix et reliqua igitur arcus partium
excvi scrupulorum xix: quae reliquas auferat partes ij scrupulorum i
Quoniam vero ipsa arcus maior est arcum seminiculo: et
est ablatina necesse est in ipsa summam absida comp-
hendi. Capiatur ergo ex aduerso d centrum terrae et
conectantur ad: db: dec: ab: ae: eb. Quoniam igitur tri-
anguli dbe angulus exterior ceb datur partium lii scrupulorum vii
iuxta arcus circumferentiae: quae reliqua est arcus ex bac
et angulus bde ad centrum quidem partium ij scrupulorum lix: sed
ad circumferentiam partium xlv scrupulorum lviii: et reliquus
ergo ebd partium xlvii scrupulorum xvi. Quia erit latus
be partium 1042 et latus de partium eorundem 802 quoniam
quae ex centro circumscriptis triangulum fuerit 10000
pari modo a e angulus partium est excvi scrupulorum xix
circumferentia arcus constitutus: et q sub a de partium
est ij scrupulorum i: ut ad centrum: sed ut ad circumferentiam
partium iij scrupulorum ij reliquus ergo q sub d a e angulus
trianguli partium est excvi scrupulorum xvi quoniam cclx
sunt duo recti. Sunt ergo latera quoque data in partibus
quibus: quae ex centro circumscriptis triangulum a de
triangulum est 10000 a e partium 285 707: d e
partium 1986 sed quoniam de partium est 802 eorundem
est a e partium 283: quoniam etiam erat eb partium 1042
Habemus ergo versus triangulum a b e in quo duo
latera a e et eb data sunt et angulus qui sub
a e b partium ccl scrupulorum xxxvi quibus: cclx sunt duo recti
Idcirco per demonstrata triangulum planum erit etiam

qui has differentias temporum concernunt subduxerimus a locis ~~Ch~~
 Locis Christi subtrahendo singula singulis habebimus ad
 meridiem primi diei mensis hecatonbaeomis primae olym-
 piadis aequat Luna mot a Sole distantia partium ~~liij~~ xxxix
 scrup xxxxiij Anomalie part xlvj scrup xx. Annota
 Alexandri ad meridiem primi diei mensis thoth Luna a
 Sole part cccx scrup xliij Anomalie part lxxxv scrup
 xlv. Ac Iulij Caesaris ad media nocte ante Calend Janu-
 arij Luna a Sole part cccl scrup xxxix Anomalie
 partium xon scrup lvij. Omnia haec ad meridiem
 Cracoviensem f Quoma que vulgo frueburgi
 dicitur ubi plerumque nostras habuimus observationes ad ostia
 Istole fluminis posita huic sub est meridiem: ut nos Luna
 Solisq; defectus utrobique simul observati docet: in quo
 etiam Dirrhachum Macedoniae: quae antiquitus Epidaurum
 vocata est continetur.

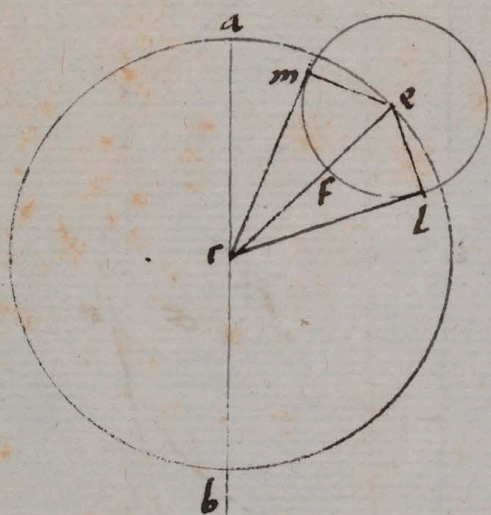
De Secunda Lunae differentia et qua habeat rationem
 epicycli primus ad secundum Ca viij

Sic igitur ~~itaq;~~ Luna motus aequales cum prima eius differentia
 demonstrati sunt. Inquirendum nobis iam est in qua sit
 ratione epicycli primus ad secundum ac uterq; ad distan-
 tia centri terrae: Invenitur autem ~~haec~~ maxima ut diximus
 in medijs quadraturis differentia: quando Luna dimidia
 est crescens vel decrescens: quae ad septem gradus et duas
 tertias se effert: ut etiam habent pristorum adnotationes.
 Observabat enim tempus: in quo Luna dimidia ad media
 distantia epicycli proxime attigisset: idq; circa contactum
 lunae egredientis a centro terrae: quod p numeratione
 superius expositam facile percipi potuit. Et ipsa Luna tunc
 existente circa nonagesima gradu signiferi ab ortu vel
 occasu sumptum cauebat errore: quae parallaxis posset
 ingerere motui Longitudinis. Tunc enim q p vertitur est
 horizontis est circulus ad angulos rectos Zodiacum
 disposuit: nec admittit aliqua longitudinis commutatione
 sed tota in latitudine cadit proinde artificio instrumenti

astrolabii acceperunt locum Lineæ ad Solem facta
collatione inventa est Linea differens ab æqualitate
septem (ut diximus gradibus et duobus tertijs) vñ
loco quinq; gradum. Describatur ita epicyclus ab centum
eius sit c: et a centro terræ quod sit d extendatur
recta Linea d b c a. apogeu epicycli sit a: perigeum b
Et agatur tangens epicyclum d e et connectatur c e.
Quoniam igitur in tangente est prosthaphæredis ma-
xima: quæ sit in proposito partium vij scrup xl: quibus
etiã est angulus b d e et qui sub ced rectus est, nempe
in contactu circuli ab. Quapp erit c e partium 1334
quàm quæ ex centro c d est 10000. At in plena siti-
enteq; Linea erat longe minor, partium siquidem earumde
861 fere. Reseretur c e et sit c f partium 860: erit i eodẽ
centro f circumferens: quæ Linea noua agebat atq; plena
et reliqua f e igitur partium 474 erit dimetres epicycli
secundi: et bifaria sectione, in g centum ipius: et tota
c f g partium 1997 ex centro circuli: quæ epicycli secundi
centrum descripsit Itaq; constat ratio iporũ c g ad g e
vti 1097 ad 237 quàm partium erat c d decemlin.

De reliqua differentia, qua Luna a summa abside epicycli inaequaliter videtur moueri

Per hanc quoque epagogen datur intelligi: quomodo
Luna in ipso epicyclo suo primo inaequaliter moueatur
cuius maxima differentia contingit: quando curuatur in
cornua vel gibbosa ac semiplena orbe existit Sit rursus
epicyclus ille primus: quem epicycli secundi centrum medio
modo descripserit ab centrum eius c summa abscis a infima
b Capiatur ubilibet in circumferentia e signum et coniungat
c e fiat aut c e ad e f ut 1097 ad 237: et in e centro
distantia aut e f describatur epicyclum secundum et agantur
utrobique ~~et~~ tangentes ipsum rectae Lunae c l c m Sitque
motus epicycli parui ex a in e: hoc est superne in pre
cedentia. Luna vero ab f in l etiam in precedentia.
patet igitur, quod cum equalis fuerit motus a e: ipsi
tamen equalitati epicyclum secundum per f l rursus sum addit
e l circumferentia atque per m f minuit. Quomodo



vero in triangulo cel ad l angulus rectus est. et el
partim 237 quarum erat ce 1997. Quarum igitur ipsa
ce fuerit decemmillium: erit el 2160 qua p canonem
subtendit angulum el partim ty scilicet xxxvj equale
ipi m ef cum sint trianguli similes et aequales. Et tanta
est maxima differentia: qua Luna variat a summa absque
epicycli primi. Id autem contingit quando Luna a Sole
motu medio desisteret a Linea medij motus terre ante et
pone partibus xxxvj scilicet xlvj: et reliquis Ita sane
manifestum est quod sub media Solis et Luna distantia
gradum xxxvj scilicet xlvj ac totide a media hinc inde
oppositione contingunt hae maxime prosthaphæreses

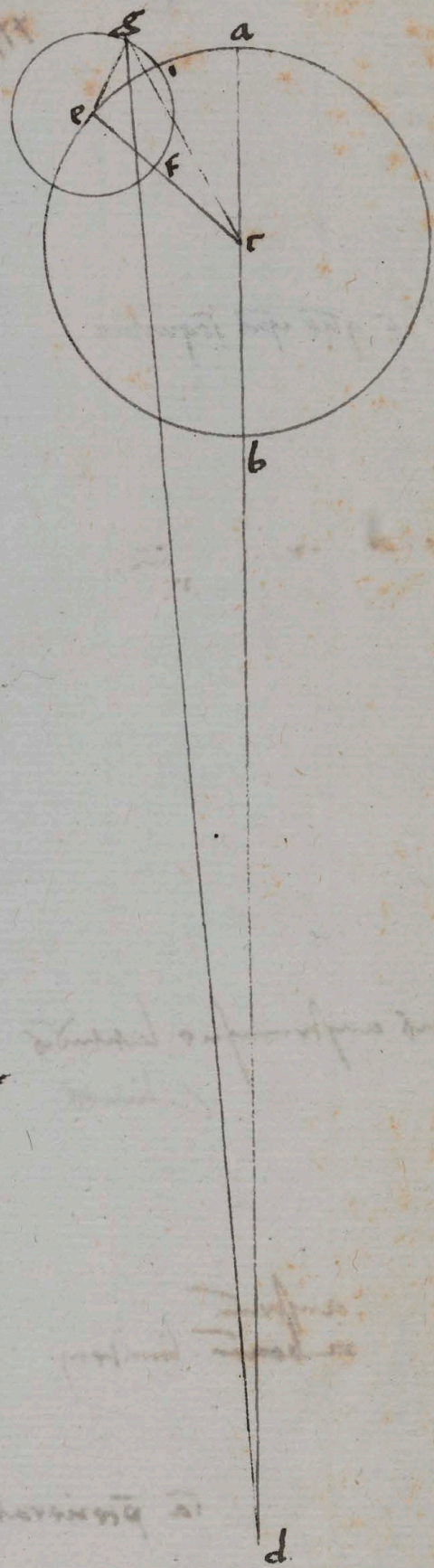
Quomodo Lunaris motus apparet ex datis aequa-
libus demonstratur

Ca x

His omnibus ita proutis, volumus ita ostendere: quo
ex aequalibus illis Lunae motibus propositis apparet a-
qualis motus discutatur graphica ratione: exemplum
sumentes ex observatis Hipparchi: quo simul doctrina
p experimentum comprobatur. Anno igitur a morte Alex-
centesimo nongentesimo septimo Decima septima die mensis pauij
qui decimus est aegyptiorum horis diei nonae et trivente tras-
actis in Rodo Hipparchus p instrumentum astrolabium
Solis et Lunae observatione invenit a se invicem distare
grad xlvij et decima parte quibus Luna Sole seqbat
Cumq; arbitraretur Solis locum esse in xi partibus
minus decima Carin; consequens erat Luna xxix g
Leone obtinere: Quo etiam tempore vigesimus nonus
gradus Scorpj oriebat: decimo gradu Virginis caelum
mediate in Rodo: cui polus boreus xxxvj grad elevat
Quo argumento constabat Luna circa nongentesimum
gradum signiferi a finiente constituta: nullam tunc vel
certe insensibilem in longitudine visus commutationem ad-
misisse. Quomodo vero haec consideratio facta est a me-
ridie illius decimiseptimi diei tribus horis et trivente: qua
in Rodo respondit quatuor horis aequinoctialibus: fuissent
Caroniae hora aequinoctiales iij et duodecim pars hora

Sexta

iuxta distantia, qua Rhodos ^{Septem} horarum propior
 nobis est q̄ Alexandria. Erant igitur ab Alexandrij
 decessu anni Centumoginta sex dies cclxxxvi horae tres
 cum ^{duodecim} parte simpliter: regulariter ante horae
 iij cum ^{triduo} quadrante quasi. In quo tpe Sol medio motu ad
 grad^u xy scrup^u iij Cancri puenit: apparet vero ad
 x grad^u lxxvi scrup^u Cancri vnde apparet Luna scdm ve-
 ritate in xxxvi grad^u lxxvi scrup^u Leonis fuisse. Erat aut
 equalis Luna motus scdm mensura revolutione in
 partibus xlv scrup^u x Anomalie a suma abside part
 cccxxxvi scdm numeratione nram. Hoc exemplo
 proposito, describamus epicyclū primum a b centrū
 eius c dimetres a c b quae extendatur i recta linea
 ad centrū terrae sitq; a b d: capiatur etia in epicyclo
 circumferentia a b e partū cccxxxvi et coniungantur
 c e: quae referatur in f pro ratione ipsius c e ad e f
~~860 ad 1097 ad 237 237 ut sit c e partū 1097 et~~
~~f e partū eadem 237 ut sit e f partū 237 quaru~~
 er est 1097 et facto in e centro distantia e f descri-
 batur epicycli epicyclū f g. Sitq; Luna i g signo
 Circumferentia aut f g partū xc scrup^u xvi ratione
 dupli motus equalis a Sole qui erat partū xlv scrup^u ix
 et conectantur c g: e g: d g. Quoma igitur triangulū
 c e g dantur duo latera c e partū 1097 et e g 237
 equalis ipi e f cum angulo g e c partū xc scrup^u xv
 Dantur ergo p demonstrata triangulorū planorū re-
 liquū latus c g partū eadem 1123 et angulus q
 sub e c g partū xy scrup^u xi quibus constat etia cir-
 cumferentia ei ac prosthaphæresis adiectina ano-
 malie sitq; tota a b e g partū cccxlv scrup^u xi et re-
 liquū g c a angulus partū xvi scrup^u xlviii vere
 distantia lunaris a suma abside epicycli a b et angulū
 b c g partū clxx xi. Quapp et triangulū g d c duo
 quoq; latera data sunt g c part 1123 quaru c d sunt
 decem milia: et g c d angulus partū clxx xi. habebim
 etia ex his angulū c d g partis vnius scrup^u primorū xviii



et prosthaphæresin quæ medio motu Lunæ addebatur
 ut esset vera Lunæ distantia a medio motu Solis part
 xlvij scrup xxxij xxxij et locus eius apparet in xxvij
 xxxij Leomis distans a vero loco Solis part xlvij scrup
 lvij deficientibus ab Hipparchi consideratione scrup
 primis non. Verum ne qd ppter vel illius inquisitione
 vel nrm fessisse numeru suspicetur: quavis id mo-
 dum sit, ostendimus tamē nā illam neq nos er-
 rorem commississe: sed hoc modo recte se habere. Si
 en meminerimus Lunare obliquū esse circuli: fate-
 bimus etiā in signifero aliquid longitudinis diver-
 sitatis effuere: maxime circa media loca: quæ inter
 utrosq limites boreū et austrinū: et utraqz eclipticas
 sunt sectiones: eo fere modo, ut inter obliquitate sig-
 niferi et æquinoctiale circuli: quæadmodum circa diei
 naturalis inæqualitate exposuimus. Ita quoqz si ad orbē
 Lunæ: quæ ptolemæus prodidit inclinari signifero tras-
 tulerimus rationes invenimus in illis locis ad signiferū
 septem scrupulorū permovū facere longitudinis differe-
 tiam: quæ duplicata efficitur xiiij: id qz similiter adref-
 cendo et diminuendo contigit. Quomā Sole et Luna
 p quadratē circuli distantibus: si in medio eorū fuerit =
~~Catabazon vel anabazon~~: tunc Zodiaci intercepta
 circumferentia maior existit quadratē Lunaris circuli
 xiiij scrupulis: ac vixissim in ceteris quadrantibus
 quibus eclipticæ sectiones mediat: circuli p polos zo-
 diaci tantumde minus interceptū quadratē. Ita et
 in pñti. Quomā Luna circa mediū: quod erat inter
~~anabazon~~ et eclipticæ sectionē ascendente: quæ
 neoterici vocat caput draconis, versabatur: et Sol
 altera sectionē: descendente: quæ illi cauda vocant
 ia pñierat ~~nam fuerat ascendens~~, nihil mirū est, si Lunaris illa
 distantia partū xlvij scrup lvij in suo orbe obliquo ad
 signiferū collata agebat ad minus scrup vij: absqz
 eo quod etiā Sol in occasum vergēs ablatina aliqua

f. quæ ipa sequitur

boreus austrinusque latitudo
 limites

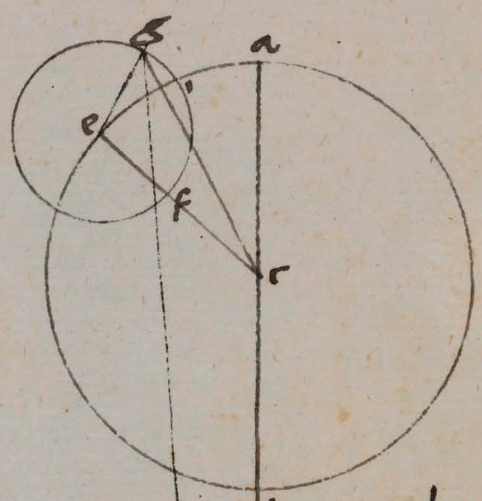
austrum
 in boreum limitem

adhibuerit visus commutationem: de quibus in expli-
catione parallaxin apertius ducetur. Super illa scdm hyp-
parchum distantia Lunarum: qua p instrumentum ac-
cepit partiu xlvij: vj consensu mirabile et quasi. Ex
condueto supputationi nra couenit.

Expositio canonica prosthaphæresin sine aequationum
Lunarium

Ca. xi

Hoc igitur exemplo modum discernendi cursus Lunares ge-
neraliter intelligi arbitror. Quonia trianguli ceg duo
latera ~~cg~~ et ~~ge~~ et c e semp manet eade. Sed penes an-
gulu g e c qui continue mutatur distat attamen datu dis-
cernimus reliquu g c latus cum angulo ceg. Demit et
in triangulo c d g cum duo latera d c: c g cum angulo
dce numerata fuerit: fit eode modo et d angulus circa
centru terre manifestus: in anomalia aequata prosth-
~~aphæresis existit~~. Quæ ut etia promptiora sint, exponemus
canone iparum prosthaphæresin: qui sex ordines continebit. Na
post binos numeros circuli communes tertio loco erunt prosth-
q a paruo epicyclo profecti, iuxta motu in mensibus dupli-
catum, anomalia prioris variat equalitate. Demit sequen-
loco mter varuo numeris futuris relictis, quintum poc-
cupabimus: in quo prosth primi ac maioris epicycli, quæ i
communione et oppositione medijs Solis et Lune contingunt
scribemus: quaru maxima est part uij scrup lvi: vltim penultio
loco reponitur minimu, quibus q sunt in diuina Luna pro-
sthaphæ. Illas priores excedunt: quoru maximus est part ij
scrup xliij. Ut ante ceteri quoq excessus possit taxari ex-
cogetata sunt scrupula proportionum: quoru hæc est ratio
Accipiunt em partes ij: xliij tamq lx ad quosus alios ex-
cessos in contactu epicycli contingentes. Queadmodu in eode
exemplo, vbi habuimus Linea c g part 1123 quart c d est
decemmilium q summa essent in contactu epicycli prosth-
part vj: xxxix excedente illa prima in parte vna scrup xxxij: vt aut partes ij. xliij
ad 1. xxxij: ita lx ad xxxij: ac pma habemus ratione excessus: q in semicirculo parui
epicycli contingit ad emm q sub data circunferentia part xc scrup xviij scribemus ergo
e regione partiu xc in tabula scrup. xxxij. Hoc modo ad quas singulas eiusd circuli
circunferentias i canone p genatas reperiemus scrupula pportionum quarto loco variu
exponenda. Vltio deniq loco latitudis partes adiungimus boreas et austrinas: de quibus
inferius dicemus. Nam remedium et usus operationis commouit nos: vt ista hoc ordine
poneremus.



179 ano.
1790
1791

b æquale pro
utis est
vltim motum

Prosthaphæresin Lunarum

Numeri communes		epicycli b prost		pro port	Epicycli a prost		Exces sus		Latitudo partes bor	
G	G	G	sc	sc	G	sc	G	sc	G	sc
3	357	0	51	0	0	14	0	7	4	59
6	354	1	40	0	0	28	0	14	4	58
9	351	2	28	1	0	43	0	21	4	56
12	348	3	15	1	0	57	0	28	4	53
15	345	4	1	2	1	11	0	35	4	50
18	342	4	47	3	1	24	0	43	4	45
21	339	5	31	3	1	38	0	50	4	40
24	336	6	13	4	1	51	0	56	4	34
27	333	6	54	5	2	5	1	4	4	27
30	330	7	34	5	2	17	1	12	4	20
33	327	8	10	6	2	30	1	18	4	12
36	324	8	44	7	2	42	1	25	4	3
39	321	9	18	8	2	54	1	30	3	53
42	318	9	47	10	3	6	1	37	3	43
45	315	10	14	11	3	17	1	42	3	32
48	312	10	30	12	3	27	1	48	3	20
51	309	11	0	13	3	38	1	52	3	8
54	306	11	21	15	3	47	1	57	2	56
57	303	11	38	16	3	56	2	2	2	44
60	300	11	50	18	4	5	2	6	2	30
63	297	12	12	19	4	13	2	14	2	16
66	294	12	12	21	4	20	2	15	2	2
69	291	12	18	22	4	27	2	18	1	47
72	288	12	23	24	4	33	2	21	1	33
75	285	12	27	25	4	39	2	25	1	18
78	282	12	28	27	4	43	2	28	1	2
81	279	12	26	28	4	47	2	30	0	47
84	276	12	23	30	4	51	2	34	0	31
87	273	12	17	32	4	53	2	37	0	16
90	270	12	12	34	4	55	2	40	0	0

Prosthaphaeresium Lunarium

Numeri Communes		Epicycl b prosth		ppor tion	Epicycl A prosth		Exces sus		Latitudis partes aust	
G	G	G	sc	sc	G	sc	G	sc	G	sc
93	267	12	3	35	4	56	2	42	0	16
96	264	11	53	37	4	56	2	42	0	31
99	261	11	41	38	4	55	2	43	0	47
102	258	11	27	39	4	54	2	43	1	2
105	255	11	10	41	4	51	2	44	1	18
108	252	10	52	42	4	48	2	44	1	33
111	249	10	35	43	4	44	2	43	1	47
114	246	10	17	45	4	39	2	41	2	2
117	243	9	57	46	4	34	2	38	2	16
120	240	9	35	47	4	27	2	35	2	30
123	237	9	13	48	4	20	2	31	2	44
126	234	8	50	49	4	11	2	27	2	56
129	231	8	25	50	4	2	2	22	3	9
132	228	7	59	51	3	53	2	18	3	21
135	225	7	33	52	3	42	2	13	3	32
138	222	7	7	53	3	31	2	8	3	43
141	219	6	38	54	3	19	2	1	3	53
144	216	6	9	55	3	7	1	53	4	3
147	213	5	40	56	2	53	1	46	4	12
150	210	5	11	57	2	40	1	37	4	20
153	207	4	42	57	2	25	1	28	4	27
156	204	4	11	58	2	10	1	20	4	34
159	201	3	41	58	1	55	1	12	4	40
162	198	3	10	59	1	39	1	4	4	45
165	195	2	39	59	1	23	0	53	4	50
168	192	2	7	59	1	7	0	43	4	53
171	189	1	36	60	0	51	0	33	4	56
174	186	1	4	60	0	34	0	22	4	58
177	183	0	32	60	0	17	0	11	4	59
180	180	0	0	60	0	0	0	0	5	0

Modus igitur numerationis apparentiae Lunarum patet
et demonstratis: et est iste. Tempus ad quod Lunae
locum quimus propositum: reducemus ad aequalitatem
per hoc medius motus: Longitudinis: anomalie et Latitudinis
que mox etiam definimus: eo modo ut in Sole
fecimus a data principio Christi vel alio deducemus: et
loca singulorum ad ipsum tempus propositum firmabimus
Demum longitudinem Lunae aequali sine distantia a Sole
duplicata quemus in tabula: occurrentibus in tertio or-
dine prostaphaeresim et quae sequuntur scrupula proportionum
notabimus. Si igitur numerus ille quo intravimus
in primo loco reperi fuerit: sine minor clyxx gradibus
addecimus prostaphaeresim anomalie Lunari: si vero
maior quam clyxx vel scito loco fuerit auferatur ab illa
et habebimus anomaliam Lunae aequalat: atque vera eius
a firma abside distantia: per quam rursus canone ingressi
capiemus ipsi respondetum in quinto ordine prostaphaeresi
et eum qui sexto ordine sequitur excessum: quem epicyclus secundus
auget super primum: cuius pars proportionat sumpta: iuxta
rationem scrupulorum inuentorum ad sexaginta semper additur
huius prostaphaeresi. Quodque collectum fuerit subtrahitur
medio motui longitudinis et latitudinis: dummodo anomalia
aequalata minor fuerit partibus clyxx sine semicirculo: et
addatur si anomalia ipsa maior fuerit: et hoc modo habebimus
vera Lunae a medio loco Solis distantia. ~~Primum et
locum eius in signis: in quibus a loco solis medio atque equidistanti
ad verum et verum equidistanti comparato terminauerit~~

¶ Quia magis verum locus
Lunae ignorabitur sine a
prima stella arctus motu
Solis simpliciter sine ab aequi-
notio verum: composito vel
vel passionis eius aduersus
Per motum denique latitu-
dinis equatui septimo ac ultimo loco canonis

ac motu latitudinis equatui. Per quem denique canone ingressi
habebimus septimo ac ultimo loco latitudinis partes: quibus
Luna destiterit a medio signorum circulo. Quae quidem lati-
tudo borea fuit erit: quando latitudinis motus in priori
parte tabulae reperitur: id est si minor xci maiorem cclxx
gradibus fuerit alias austrina sequetur latitudinem.
Et idcirco erit Lunae a septentrione descendens: usque ad
clyxx gradus: et exinde ab austrino limite scandens donec

reliquas circuli partes complenerit. Adeoque Lunaris cursus
apparens tot quodammodo circa centrum terre habet negotia
quot centum terre circa Solem.

Quomodo motus latitudinis Lunaris examinetur et
demonstretur. Cap. xiiij

Nunc etiam de Lunaris latitudinis motu ratio reddenda est.
Qui idcirco videtur inventu difficilior: quod pluribus sit cir-
cumstantiis impeditus. Nam ut antea diximus: Si bini
Lunae defectus omniquaque similes et aequales fuerint: hoc est
partibus defectibus in eandem positionem boream vel an-
strinam: ac circa eandem eclipticam sectionem scandente vel de-
scendente: fueritque aequalis eius a terra distantia sine
a summa abside. Quoniam his ita consentientibus intel-
ligitur Luna integros Latitudinis sine circulos vero
motu cosummasse. Quoniam enim comra est umbra terre:
et si comra plano sectur sectio rectus plano sectur: ad
basim parallelo. sectio circulus est minor in maiori ac
maior in minori a basi distantia ac pinde aequalis in
equali: ita quidem Luna in aequalibus a terra distantiis
aequales umbræ circulos pertransit: et aequales suarum
discos obtutibus nostris representat. Hinc est quod equali-
bus ipsa partibus emittens ad eandem partem iuxta eandem equali
a centro umbræ distantia: et aequalibus latitudinibus
nos certos efficiat: quibus sequi necesse sit aequalibus
tuetiam interuallis ab eodem ecliptico nexu distare
ipam ad eam reuersam in priorem latitudinis locum.
Maxime vero si locus quoque ab utroque consentiat in-
tat enim ipius sine terre accessus et recessus tota umbræ
magnitudine in modico tamen: quod vix assig hret.
Quanto igitur maius inter utrumque tempus mediauerit
tanto definitiore habere poterimus Latitudinis Lunæ
motu: ut circa Sole ductum est. Sed quoniam rarum
est binos defectus hysce conditionibus comordes invenire.
nobis certe non obuenerunt ad pns. Admirationem tamen
alium quoque esse modum per quem id effici posset. Quoniam
manebus ceteris conditionibus si etiam in diuersas partes

Luna defecerit: ac circa sectiones & diametris oppositas.
Significabit enim tunc Luna in secundo defectu ad locum
prioris & diametro oppositum pervenisse: ac praeter
integros circulos descripsisse semicirculum: Quod satis
facere videbitur ad huius rei inspectionem. Invenimus
igitur binas eclipses his fere modis affines. Prima
anno septimo: Ptolemæi Philometoris: qui erat annus
Centessimus quinquagesimus Alexandri transactis diebus
ut ait Claudius xxvij mensis Phamenot ægyptiorum
septimi in nocte quæ sequebatur dies xxvij. Defecit
Luna a principio horæ octavæ usque ad finem horæ
decimæ in horis tropicalibus nostris Alexandriæ ad
summum digitum septem diametri Lunaræ a septentrione
circa sectionem descendente. Erat ergo medium deliquij
tempus duabus horis tropicalibus (magis a media nocte
quæ faciunt horas æquinoctiales duas cum triente quæ
Sol erat in sexto gradu tauri. Sed Cracoviæ fuisset
hora una cum triente. Secunda occupavimus sub
eodem meridiano Cracoviæ anno Christi MDix. Quarto
nonas Junij Sol in xxi gradum Geminiorum: cuius medium
erat post medietatem illius diei horis æquinoctialibus xj
et tribus quintis unius horæ: in qua defecerunt
digiti proxime octo Lunaræ diametri a parte au-
strina circa scandente sectione. Sunt igitur a
principio annorum Alexandri: anni ægyptij centumqua-
draginta novæ. Dies ccvj horæ xvj: Alexandriæ: sed
Cracoviæ horæ xij cum triente secundum apparentiam
examiatum vero horæ xij s. In quibus quo tempore
anomalie locus erat secundum numerationem nostram con-
gruente fere cum pto. partem eclipticæ scilicet xxxij gradibus
et prostaphæresis partis i quibus verus Lunæ
locus minor erat equali. Ad secundam vero eclipsin
ab eodem Alexandri constituto principio sunt anni
ægyptij mille octingentitriginta duo dies tres dies
~~octoginta octo horæ xxvj cum duo.~~ Dies ccvc. horæ

viderim scrup xlv tpe apparenti, æquato vero hora xj
 scrup lv. Vnde æqualis Lunæ motus erat partem clxxxij
 scrup xvij anomalie locus partem clxx scrup lvij æ-
 quatu vero partem clxx^{lv} scrup xij, prosthaphæresis: qua
 motus æquat minor erat apparente partis vnius scrup
 xliij. Patet igitur in utraq; eclipsi æquale fuisse Lunæ
 a terra distantia et Solem utrobq; circa apogæum fere.
 Sed differentia erat in deliquijs digitus vnius. Quoniam
 vero Lunæ dimetres dimidiū fere gradū occupare cōsuevit ut postea ostenderet
 erit eius duodecima pars pro digito vno scrup ij s. quib;
 circa orbi obliquo Lunæ circa sectiones eclipticas cōgruit
 gradus fere dimidiū: quo in secunda eclipsi remotior
 fuerit Luna a sectione ascendente: quā in prima a descen-
 dente sectione: quo liquidissimū est latitudinis Lunæ verū
 motum fuisse post completas revolutiones partes clxxxix s.
 Sed anomalia Lunarum inter primā et secundam eclipsim
 addit æqualitati scrup ²¹ xliij, quibus prosthaphæresin ex-
 cedunt. habebimus igitur æqualem latitudinis Lunæ
 motū post integros circulos part clxxxix scrup ²¹ xliij s.
 Tempus autē inter utrumq; deliquium erat Anni millesex-
 centi octuaginta tres: dies octuaginta octo hora ²¹ xxiij:
 scrup xxxv tempore apparente: quod æquali consentiebat
 In quo tempore completis revolutionis æqualibus: vige-
 ses bis mille quingentis septuaginta septem sunt partes clxxx
 scrup xliij. Quæ cōgruunt nris numeris quos iam exposuimus.

De locis anomalie latitudinis Lunæ Ca xliij

Ut autē huius quoq; cursus loca firmemus ad passimpta
 principia: assumpsimus hic quoq; binos defectus Lunares
 non ad easdem eandē sectionē: neq; e diametro et oppositas
 partes: ut in precedentibus: sed ad easdem boreā vel septen-
 trionē austrū, ceteris vero omnibus conditionibus ser-
 uatis ut diximus: iuxta Ptolemæum præscriptū: quibus
 absq; errore obtinebimus propositum nrm. Prima igitur
 eclipsis: qua etia circa alios Lunæ motus ingrendos usi

sumus, ea erat: quā diximus observata a C ptolemaeo: ano
 decimonono Adriani: duobus diebus mensis Chiaty transf-
 actis ante media noctis una hora aequinoctiali Alexandriae
 Cratonie vero duabus horis ante media noctis quā se-
 quebatur dies tertius: defecitq; Luna in ipso medio eclipsis
 in dextante diametri: id est decem digitis a septentrione
 dum Sol esset in xxv: x Librae: et erat anomaliae Lu-
 naris locus part huius Scorp xxxviij et eius prostaphae-
 resis ablatum part iij scorp xxxij ~~xxij~~ circa sectionem
 descendētem: Altera quoq; magna diligentia observavimus
 Romae anno Christi Millesimoquingentesimo Quinto die
 post Nonas Novembris duabus horis a media
 nocte: quae lucebat in ~~septima~~ ^{viii} diem ante Idus Novembris
 Sed Cratonie quae ~~sex~~ gradibus sequitur orientē erat
 duabus horis et ~~duabus~~ ^{tertia} quintis horae post media noctis o-
 Colligitur ergo a morte Alexandri anni aegyptij —
 Mille octingenti viginti quatuor: dies octoginta quatuor
 horae quatuordecim scorp ~~xxxij~~ ^{xxxv} quae tunc equaliter
~~sepe confutabatur~~. Erat igitur motus Lune medius
 in part clxxiij scorp xiiij. Anomalia Lunarum part
 ccxcviij scorp xliij equata part ccxcij scorp ³⁵ iij prosth
 adiecta part iij scorp xxviij. Manifestum est igitur
 quod Luna etia in his utriusq; deflectionibus distantia
 habebat a summa abside sua prope equalis: ac sol hinc =
 erat utrobique inde circa media sua abside: et magnitudo tenebrarum
 equalis q; declarat Lunae latitudinem meridias austrina
 aequalemq; fuisse: et eximā Lunā ipam a sectionibus
 distantias habuisse aequales: sed hic scandentem: illic
 subeuntem. Sit iam circulus a b c d cum dimetiente
 b d sectione communi orbium Lunae et signiferi. Et a sit
 boreus limes: e austrinus b sectio eclipsura descendēs
 d scandēs. Sunt igitur in medio ambarū eclipsium
 Anni aegyptij Milletreceti sexaginta sex dies cccviiij hor
 xxij scorp iij scorp xxiiij tempore apparet: aequaliter

o dū Sol esset i xxv. x
 Scorp
 defeceruntq; rursus a borea
 digitis decem
 Et tpe apparet si qly horis
 xviij xv xvi

obliquus Lunae

159 55

autem horae in scrupulis $xxiii$. In quibus latitudinis motus est part
 elix scrupulis hij . Sit iam obliquus Lunae circulus: cuius di-
 metres sit ab sectio communis signifero: sitque c boreus Limes
 austrinus d : sectio ecliptica descendens a : ascendens b . Capiatur
 autem binæ circumferentiae ad austrinas partes aequales af : be
 prout prima eclipsis fuerit in f signo: secunda in e . Arcus
 fk prosthaphlatica in priori eclipsi: el adiectina in secunda.
 Quoniam igitur kl circumferentia partium est elix scrupulis hij
 cui si apponatur fk quae partium erat $iiij$ scrupulis xx : et el part
 $iiij$ scrupulis $xxiiij$ erit tota fk l e partium elix $viij$ scrupulis xlj : et
 reliquum eius e semicirculo partium xi scrupulis $xviij$: huius di-
 midium est partium v scrupulis $xxxix$: aequale utriusque af et be
 veris Lunae distantis a segmentis a : b : et propterea afk part
 est novae scrupulis lix . Hinc etiam constat a katabibazonte, hor
 est c afk medius latitudinis locus partium nonaginta novae
 scrupulis lix . Suntque ab hoc loco ad principium annorum Alexandri
 anni aegyptij. Suntque ad hunc locum et tempus illius Pto-
 lemaeae observationis a morte Alexandri anni aegyptij
 $cdlvj$ dies nonaginta unus horae decem: ad apparentiam
 ad aequalitatem autem horae novae scrupulis $liij$: sub quibus motus
 latitudinis medius est partium L scrupulis lix : quae cum subtracta
 fuerit a partibus id est scrupulis lix remanent partes $xlix$ in
 meridie primae diei mensis primi Thoth secundum aegyptios ad
 principium annorum Alexandri: sed ad meridiem Cratoni.
 Hinc ad caetera quaeque principia dantur iuxta differentias
 temporum loca cursus latitudinis Lunae a katabibazonte
 sumpta unde motum ipsum deducimus. Quoniam a prima
 olymp ad Alexandri mortem sunt anni aegyptij $cdlij$: dies
 $ccxlvij$: quibus pro aequalitate temporis auferuntur scrupulis vij
 unius horae sub quo tempore cursus latitudinis est partium cxv
 scrupulis lvj : A prima rursus olymp ad Caesaris sunt anni
 aegyptij $Decxxx$ horae xij : sed aequalitati adiunguntur scrupulis
 horaria x sub quo tempore motus est partium $ccvj$ scrupulis
 $liij$. Deinde ad Christum sunt anni xlv dies xij . Si igitur
 a $xlix$ gradibus demantur cxv scrupulis lvj accommodatis



ccclx circuli, remanet partes cclxxij scrupulij ad meri-
diem primi diei mensis Ecatombeonos primæ olympiadis.
His si deinde addantur partes ccviij scrupulij colliguntur
partes cxviii scrupulij ad mediâ noctem ante Calendas
Januarij annorum Julianorum: additis denique partibus x scrupulij
xlix colligitur locus Christi ad mediâ similitur nocte ante
Calendas Januarij partibus cxxix scrupulij xlv.

Instrumenti parallatici constructio

Ca. xv

Quod autem maxima latitudo Lunæ quæ iuxta angulû sectionis
orbis ipsius et signiferi sit quinque partium quarum circulus
est cclx, occasione experiendi non eam nobis fors contulit
quâ C. pto. commutationi Lunarum impedimento. Ille ante
Alexandriam cui polus boreus elevatur grad. xxx scrupulij
attendebat, quod maxima accessura esset Luna ad verticem
horizontis: dum videlicet in principio cancri et catabiba-
zonte fuerit: quæ iam numeris perficere poterat. Invenit ergo
tunc per instrumentum quoddam, quod parallacticon vocat
ad commutationes Lunæ deprehendendas fabricatum, duabus
solum partibus et octava partis a vertice minima eius distan-
tiam: circa quâ si quæ parallaxis accidisset, necesse erat
per quâ modicâ fuisse tam brevi intersticio. Demptis igitur
duobus gradibus et octava parte: a partibus xxx scrupulij
reliqua sunt xxviii partes scrupulij s. exidentia maxima
signiferi obliquitatem: quæ tunc erat partium xxij scrupulij
primorum h. sectorum. xx. in partibus fere quinque integris: quæ
latitudo Lunæ, ceteris denique particularibus inveniuntur usque
modo congruere. Instrumentum vero parallacticon tribus
regulamentis constat: quorum duo sunt longitudine pares
ad minus cubitorum iij: tertium aliquanto longius. Horum
alterum ex prioribus unguuntur utriusque extremitatibus tertij
solerti perforatione, et axonibus suis parvis in his cognu-
entibus: ut in una superficie mobiles, in iuncturis illis
minime vacillet. In norma autem longiori a centro iuncturæ
sue exaretur recta linea per totam eius longitudinem: ex qua
secundum distantiam iuncturarum quæ exactissime sumpta capiatur

æqualis: hæc diuidatur in portiones mille æquales, vel
 plures si fieri potest: quæ diuisio extendatur in reliquis scdm
 easdem partes: quousq; pueniatur ad 1414 partes: quæ
 subtrahunt latus quadrantis inscriptibilis circulo: cum
 quæ ex centro fuerit mille partes. Ceterum quod superfluum ex
 hac norma amputare licet uti superfluum. In altera quoq;
 norma a centro iuncturæ linea describitur illis mille part
 æqualis: sine ei quæ inter centra iuncturarum existit
 habeatq; a latere specilla sibi infixa, ut in dioptra solit
 p quæ visus pmeat, ita conimata, ut meatus ipsi a
 linea in longitudine normæ pignata minime declinet
 sed distent æqualiter. Promisso etiã, ut ipsa linea suo
 termino ad regulam longiore porrecta possit Linea diuisa
 tangere: fiatq; hoc modo normarum offitio triangulum
 isosceles cuius basis erit in partibus Lineæ diuise. Dein
 palus aliquis optime deussatus et leuigatus erigatur et
 firmetur: cui instrumentum hoc ad regulam in qua sunt
 ambo ligamenta adnectatur quibusdam cardinibus: i qbus
 quasi ianua deceret, possit circumuolui. Ita tamẽ, ut
 linea recta, q p centra & iuncturæ est regulæ, ppendi-
 culo semp respondeat: et ad verticem stet horizontis tamq;
 axis illius. Petiturus igitur altitudo sideris a vertice ho-
 rizontis distantia, cum sidus ipm p specilla normæ recte
 pspertum tenuerit, adhibita desubtus regula cum linea
 diuisa, intelliget, quod partes subtendat angulum, qui
 inter visum et axem horizontis existit: quæ partium
 diametres circuli fuerit xx milia et habebit p canone cir-
 cumferentia circuli magni inter sidus et verticem qlitatem.

Quomodo conmutationes Lineæ capiatur ca xviij
 Hoc instrumento, ut diximus, ptolemæus latitudinem Lineæ
 maxima esse quinq; partium exhibuit &prehendit. Deinde
 ad conmutationem eius percipienda se conuertit: et ait se inuenisse
 ea alexandria vno gradu scilicet xviij, dum esset sol in v g
 scilicet xxviij Librae: et distantia motus Lineæ medius

a Sole grad lxxvii scrup xii Anomalia equalis partium
celi scrup xx Latitudinis motus part cclxii scrup xl
propterea adiecta partes vij scrup xxxij : et idcirco Luna
lunus grad in scrup ix Capricorni : Latitudinis motus æquus
part ij scrup vi : Latitudo Lunæ borea part iij scrup lix
declinatio eius ab æquinoctiali part xxij scrup xlix. Latitudo
Alexandrina partes xxx scrup lviij. Erat igitur Luna
in meridiano fere circulo visa per instrumentum a vertice
horizontis part l scrup lv : hoc est plus uno gradu et vij
scrup q̄ exagebat supputatio. Quibus ex sententia præceptorum
de excentro et epicyclo demonstrat, a centro terre Lunæ
distantia tunc fuisse partium xxxix scrup xlv : quarum
q̄ ex centro terre est una pars : et quæ deinde sequuntur
ratione ipsorum circulorum. Quod videlicet Luna i maxima
a terra distantia (quæ autem esse in apogeo epicycli sub
nona plenæq; Luna) habeat eisdem partes lxiiij scrup x
sive sextantem totius : i minima vero (q̄ in quadraturis
diuiduaq; Luna perigæa existens in epicyclo partes dimi-
taxat xxxij scrup xxxij. Hinc etiam parallaxes taxavit
q̄ circa nonagesimum gradum a vertice contingunt minimam
scrup primorum lvi secundorum xxxvii : maxima vero parte
vna scrup xlvij (uti latius q̄ de his construxit licet
videre. At iam in propatulo est considerare volentibus
hæc longè aliter se habere : quod multiplex experti sumus
duo tamē observata recensimus : quibus iterum declarat
nras de Luna hypotheses illis esse tanto certiores : quo
magis inveniuntur apparentijs consentire : nec aliquid relin-
quere dubitationis. Anno m̄q; a Christo nato Mdxxiij
quinto Calend Octobris quinq; horis æqualibus et dimidiis duob;
tertijs horæ a meridie transactis circa Solis occasum
Gymnopolim accipimus per instrumentum parallacticum in cir-
culo meridiano Lunæ centum a vertice horizontis a quo
invenimus eius distantia partes lxxxij scrup lv. Erat igitur

a principio annorum Christi usque ad hanc horam anni aegyptij
millequingentesimo octiduo: dies cccxxxvij hora xviij et tertia duo tertiae
pars hora secundum apparetiam: equato vero tempore hora
xviij scrupulorum xxiiiij. Quapp Locus Solis apparet secundum nu-
merationem erat in xviij gradus xxxviij scrupulorum Librae: aequis
Luna motus a Solis parte lxxxviij scrupulorum vi: anomaliam
aequalis parte cccxviij scrupulorum xli vera parte cccxviij scrupulorum
xxxix addes scrupulorum viij. Sicque locus Lunae verus in xviij
parte xxxviij scrupulorum Capricorni Latitudinis medius motus
a cataibonizonte erat parte centumnonaginta ~~nona~~ ^{septem} ~~partes~~ ^{partes}
scrupulorum xliij verus parte cc viijcc scrupulorum ^{latitudo} Latitudo Lunae
austrina partium in scrupulorum declinationis ab aequinoctiali parte
xxviij scrupulorum xli latitudo loci nostrae observationis partium
lunae scrupulorum xix. quae cum declinatione Lunari colligit vera
a polo horizontis distantia parte lxxxviij. Igitur quae super-
erant scrupulorum l erat computationis: quae secundum ptolemaei
traditionem debebat esse pars una scrupulorum xviij. Aliam
rursus accipimus ~~causa~~ adhibuimus considerationem in eodem
loco Anno Christi millesimo quingentesimo vigesimoquarto vij
Idus Augusti sex horis a meridie transactis: vidimusque
per idem instrumentum Lunam a vertice horizontis parte
lxxxviij scrupulorum xliij. Erant igitur a principio annorum
Christi ad hanc horam anni aegyptij MDxxviij: dies cccxxxviij 234
hora xviij exacte ^{etiam} ~~ant~~ hora xviij scrupulorum. Quoniam
Locus Solis secundum numerationem erat in xviij gradus xxxviij scrupulorum
Leonis. Luna medius motus a Sole parte iijc scrupulorum
anomaliam aequalis parte cccxviij scrupulorum x regulata parte
cccxxxix scrupulorum ¹³⁸ ~~partes~~ addes medio motui partes fere viij
Ideo verus Lunae locus erat in parte ix scrupulorum ³⁹ ~~partes~~ ^{partes} Sagi-
tarii Latitudinis medius motus parte viijcc scrupulorum xviij
verus parte cc scrupulorum iijxx. Latitudo Lunae austrina
partes in scrupulorum xli declinatio austrina parte xxviij scrupulorum
xxxviij ~~scrupulorum~~ ^{partes} ~~partes~~: quae cum latitudine loci observationis

partium huius scrupulorum xix colligit a polo horizontis Lunae distantia partium lxxx scrupulorum xliij⁵⁵. Sed apparebant partes lxxxij scrupulorum xliij. Igitur pars una scrupulorum⁵⁵ excedentia trans-
migravit in parallaxe Lunare: qua secundum Ptolemaeo oportebat fuisse parte una scrupulorum xxxviii et iuxta priorum sententiam quod armonia ratio: quae ex eorum hypothese sequitur fateri cogit

Lunaris a terra distantiae: et qua habeat rationem diametri circuli~~orum~~ eius in partibus quibus quae ex centro terrae ad superficiem est una, demonstratio Cap. xvij

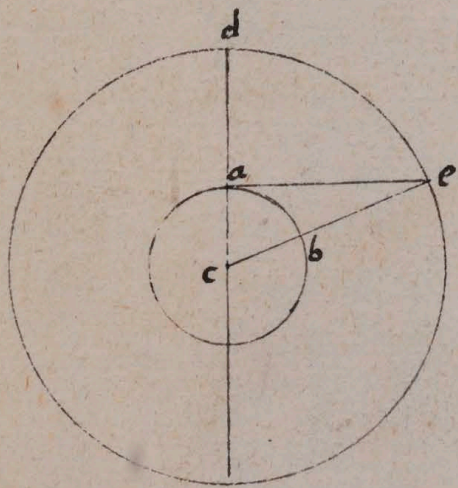
Ex his iam apparebit quanta sit Lunaris a terra distantia siue qua non potest certa ratio assignari commutationum adiunctem enim sunt, et declarabitur hoc modo. Sit terrae circulus maximus a b centrum eius c: in quo etiam describatur alter circulus ad quem terra insigni habeat magnitudinem: sitque d e: et d polus horizontis: atque in e centrum Lunae: ut sit eius a vertice nota distantia d e. Quoniam

igitur angulus d a e in prima observatione partium erat lxxxij scrupulorum L: et a c e secundum numerationem partium lxxxij tantum: ac eorum differentia a e r scrupulorum L: quae erat commutationis: habemus a c e triangulum datorum angulorum

igitur et datorum laterum. Nam propter angulum c a e datum erit c e latus partium 9922⁹ quarum dimetres circuli circumscribentis triangulum a e c fuerit centum milia et a c talium 1454: quae sunt in c e sexagesies octies fere: quarum a c quae ex centro terrae fuerit una pars.

Et haec erat in prima consideratione distantia Lunae a centro terrae. At in secunda d a e angulus partium erat lxxxij scrupulorum xliij appares: numeratus autem a c e

part lxxx scrupulorum⁵⁵ et reliquis quae sub a e c scrupulorum lxxi sextingies igitur e c latus partium 9953⁷ et a c 1745: quarum dimetres circuli circumscribentis triangulum fuerit centum milia sitque c e Lunae distantia partium erat 56 scrupulorum xliij: quae ex centro terrae^a est pars una. Sit modo epicyclus



sy ss

Luna maior abc: cuius centrum sit d: et suscipiatur e retro
terra: a quo recta linea agatur ebd a, quibus fuerit apo-
gæum a perigæum b. Capiatur autem circumferentia abc
partium cxxlij scrup x iuxta numeratam anomaliam Lunarum
æqualitatem: factoque in c centro, describatur epuratum
secundum fgk: cuius circumferentia fgk partium sit vice
scrup x duplicata Lunarum a Sole distantia et constet
dk: quæ auferens anomaliam partes duas scrup xxviij
relinquat angulum kdb anomaliam æquatam partibus
scrup xliij: cum totus cdb fuerit partibus lxij scrup x
quibus excedebat semicirculum. Et qui sub bek angulus
erat partibus viij. Trianguli igitur kdb dantur anguli
in partibus quibus cxxx sunt duo recti: datur quoque
ratio laterum de partibus 91856. et ek partibus 86354 quæ
esset circuli dimetiens circumscribentis triangulum ipm
kde centum milium: sed quæ d e fuerit centum
milium, erit ke partibus 94010. Atqui superius ostensum est quod
etiam d f talis fuerit partibus 8600 et tota dfg 13340
legitur ad hanc datam rationem si dnm fuerit ek: ut
ostensum est, partibus lxij scrup xliij: quæ quæ ex centro
terra est una, sequitur quod de eadem sit partibus
lx scrup xviij et d f partibus v scrup xi. dfg partes
viii scrup ij: perimet autem tota edg in rectam extendam
lineam partibus lxviij cum triente: maxima sublimitas
Lunæ ducit. ablata quoque dg, remanent partes 1 ex ed
lij scrup xviij quadrans minime illius distantie. Si etiam
tota edf quæ in plena ac sitiente contigit altitudo
partium erit lxviii triente maxima: et deducta
df minima partibus lxviii quadrante. Neque vero nos
monere debet, quod alij maxima distantia plena
nonneq; Lunæ existimet esse partibus lxviij scrup x
ij perfectum, quibus non nisi ex parte commutationis Lunæ
potuerunt innotescere, ob locorum suorum dispositionem
Nobis autem ut plenius paperentur concessit maior

prognatio Lunae ad horizontem: circa quae constat paral-
laxes ipsas compleri. neque tamen ob diversitate hanc invenimus
plus uno scrupulo commutationes differre.

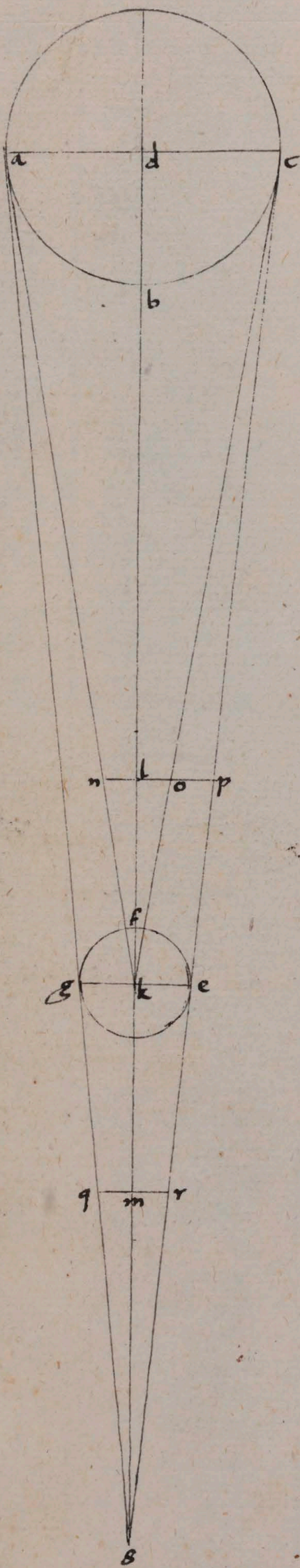
De diametro Lunae ac umbrae terrestris in loco transi-
tus Lunae Cap. xviii

Peres distantia quoque Lunae a terra, apparentes Lunae
et umbrae diametri variantur: quare et de his attinet
dicere. Et quamvis Solis et Lunae diametri per dioptram
hipparchi recte capiuntur. Id tamen in Luna multo cer-
tius arbitrantur effuere, per defectus aliquos Lunae particu-
lares: in quibus aequaliter a summa vel infima abside sua
Luna defuerit, praesertim si tunc etiam Sol eodem modo se ac-
commodaverit, ut circulus umbrae, quae Luna utrobique
pertransierit aequalis invenitur: nisi quod defectus ipsi sint
in partibus inaequalibus. Manifestum est enim: quod differentia
partium deficientium, et latitudinis Lunae tunc collata
ostendit, quatenus circumferentiae circa centrum terrae di-
ameter Lunae subtrahit, quod procepto, mox etiam semi-
diameter umbrae intelligatur. Quod exemplo fiet ap-
tius: quemadmodum, si in medio prioris deliquij defe-
cerint digiti sine umbra tres diametri Lunae latitudinis
habentis scrupula prima xlvj scda lviij. In altero digiti
decem, cum latitudine scrupulorum primorum xxix scda xxxviij
Est enim differentia partium obscuratarum digiti vij. Lat-
itudinis scrupula prima xviij scda xvij: quibus propor-
tionales sunt xy digiti ad scrupula xxxij: xx subtrahenda
diametrum Lunae. Patet igitur, quod centrum Lunae in
medio prioris eclipsis exisset umbra quadrans diametri
sui: in quibus quoque sunt latitudinis scrupula prima septem
scda l: quae si auferantur a scrupulis primis xlvj scda
lviij totius latitudinis, remanet scrupula prima xxxvj
scda iij semidiametri umbrae: sicut in altera eclipsi:
in qua supra latitudinis Lunae scrupula prima x. secunda

viginti septem vbra pro triente diametri lunaris occupant.
 cum addita fuerit scrupula prima $xxix$ scda $xxxviij$ efficiunt
 eidem scrup prima xl scda $liij$ vbra semidime trientem.
 Ita quide ptolemai sententia: dum Sol et Luna in maxima
 a terra distantia coniunguntur vel opponuntur Lunae di-
 metes est scrupulorum primorum $xxxj$ cum triente, quale
 etia Solis p dioptra hipparchia se compuisse fatetur
 vbra vero partis vnius scrupulorum primorum xxj ac trich
 existimantqz haec esse adiutem, ut xij ad v : quod
 ut duplū suppetur tres quintas.

Quomodo Solis et Lunae a terra distantia eorumqz
 diametri: ac vbrae in loco transitus Lunae, et axis
 vbrae simul demonstrantur. C xix

Quonia vero Sol etia parallaxim facit aliquā: quae in
 modica sit, nō adeo facile prapitur: nisi quod haec sibi
 inuicem cohaeret. Distantia videlicet Solis et Lunae a terra
 eorumqz et vbrae transitus Lunae diametri et axis
 vbrae: quae propterea inuicem se produnt i demonstra-
 tionibus resolutorijs. Primum quide recensibimus et his
 ptolemai placita: et quomodo illa demonstrauerit
 e quibus, quod verissimū vsum fuerit elucermes.
 Assumit ille diametru Solis apparentē: et ~~duodecim~~ scrup
 primorum $xxxj$ et tertiae: quo sine discrimine utitur: ipsi
 vero parem Lunae diametru plenae nonaqz, dum apogaea
 fuerit: quod ait esse in partibus $lxiiij$ scrup x distantiae qd
 dimidia diametri terre est vna. Ex his reliqua demon-
 strauit hoc modo. Esto Solaris globi circulus abc per
 centru eius d terrestris ante in maxima Solis eius a
 Sole distantia $e f g$ p centru quoqz suū qd sit k . Lunae
 rectae utrumqz contingentes $a g$: $c e$: quae extense con-
 currat in vbrae murone: ut in s signo: et p centra Sol
 et terrae $d k s$. agantur etia $a k$: $k c$: et conuertantur.



$ac : ge$: quas minime a diametris oportet differre, propter
 ingentem earum distantiam. Capiantur autem $mdks$ aequales
 $lk : km$ iusta distantias, quas Luna fuit in apogeeo plena
 nonaque scdm illius sententia partem huius scrup x quarum
 est ek pars una : et qmr dimetens umbrae sub eodem
 lunae transitu : atq; nol Luna dimetens ad angulos recti
 ipsi dk , et extendatur lop : propositum est primum invenire
 q fuerit ratio dk ad ke . Cum igitur angulus nko
 fuerit scrup. $xxxj$ et trientis quorum in recti partes sunt
 cclxx erit semissus lko scrup xv et bssis et q ad L rectus
 Trianguli igitur lko datorum angulorum datur ratio
 laterum kl ad Lo et ipsa Lo longitudinis scrup primorum
 $xviij$ sectorum $xxxij$: quibus est lk partem huius scrup x
 sine ke pars una : et scdm quod kl ad mr est uti
 vo ad $xiiij$ erit mr scrup primorum xlv sectorum $xxxviij$ totum
 + partem. Quoniam vero lop et mr aequalibus intervallis
 sunt ipsi ke paralleli, erunt propterea $lop : mr$ simul
 duplum ipsius ke : a quo receditis mr et Lo restabat op
 scrup primorum lxj sectorum xlx . Sunt autem per secundum
 sexti praeceptum Euclidis proportionales ec ad pc : kc
 ad oc : et kd ad ld in ratione, qua est qua ke ad op
 hoc est lx scrup prima ad scrup prima lxj scdm $xlviij$
 Datur similiter ld scrup primorum lxj sectorum xlx quibus
 tota dk pars una fuerit. et reliqua igitur kl
 scrup primorum lxj sectorum xlx . Quatenus autem kl fuerit
 partem huius scrup x quarum fk est una et tota kd erit
 partem $Mccx$, iam quoque patuit quod mr totum fuerit
 partem xlv scrup $xxxviij$ scrup primorum xlv sectorum $xxxviij$
 et reliqua km erit scrup primorum xlv sectorum $xxxviij$
 quibus constat ratio ke ad mr : et km ad ms , erit
 etiam totius km ipsa km scrupulorum primorum xlv sectorum
 $xxxviij$: atq; divisim quarum fuerit km partem huius scrup
 x erit tota km partem $cciiij$ scrup l cclxxviii axis umbrae

Ita quidē Ptolemæus. Alij vero post ptolemæum: quoniam muerunt hand satis congruere hæc apparentijs, alia quedam de his prædiderunt. fatentur nihilominus, quod maxima distantia plena nonag Luna a terra sit partu lxxij scrup x. Solis apogæi diametru apparentem scrupulorū primorū xxxij et tertie: concedunt etiā diametru ombre in loco transitus Luna esse ut xij ad 10 uti ptolemæus ipse. Veruntamen Luna diametru apparentem: negant tunc esse maiore scrupulis xxxij s: et ppea ombre diametru partis vnius et scrup. xvj cum dodrate fore ponit e quibus siqui putat apogæi Solis a terra distantia esse partu lxxvj et axim ombre eclij quam q ex centro terre est una, attribuentes hæc aratæo illi philosopho inventori: quæ tamē nulla ratione possunt coniungi. Nos ea corrigenda ac emendanda sic rati sumus: cū posuerim apogæi Solis apparente diametrum scrup primorū xxxij scilicet xli: oportet etiā em, maiore aliquo modo esse maiore nūc esse, quā ante ptolemæum. Luna vero plene vel nona: ac in summa abside scrup primorū xxx: ombre quoq; diametru in ipso illius transitu scrup primorū lxxx scilicet xxxvij et tunc quæ ~~scrup lxxxij~~ convenit em paululo maiore ipis inesse ratione, q v ad xij maxima deinde distantia lune a terra ~~conuenit soli vel oppositæ partu lxx s.~~ Hæc ^{sed ut 150 ad 493} em sit posita certa ratione inter cum inter se tum i cæteris coherere videntur: et apparentibus Solis et Lune aliquis consentanea. Habebimus siqdem iusta prædente demonstratione in partibus et scrupul qibus q ex centro terre pars una quæ est k e ipsam Lo talu scrupulorū primorū ~~xxxij scilicet xli~~ Luna semidiametru ~~scrup primorū xvj scilicet xli~~ et prophæia m e ut scrup primorū xlv scilicet xlv et idcirco o p scrup primorū lxxvj scilicet lxxvj. Et ~~quæ k facit partem de partu lxx s et tota d l k part~~ ^{ii 79} Adhuc Solis apogæi a terra distantia: et k m s axis ombre partu eclij x.

o Totum vero Soli non
typi a luna, nisi ipa habuerit
distantia a terra minorum
q sunt partes 62 quæcumq;
q ex centro terre fuerit pars
una

De magnitudine horum trium siderum Solis Lunae et terrae
ac inter se comparatione

Cap. xx

Prædicta etiam manifestum est quod kL est decies octies in $k d$
et in ea ratione est Lo ad dc , decies octies autem Lo efficit
partes quinque sexages sexages fere quarum $k e$ est una. Sine
quod $s k$ ad $k e$ hoc est cclxx partes ad unam: est sunt totius
 $s k d$ partes Mccccxliij ad ipsius dc partes similiter v sexages
sexages proportionales em sunt et qpe . haec erit ratio dia-
metrorum Solis et terrae. Quoniam vero globi in tripla
sunt ratione suorum dimetuentium: cum ergo triplicave-
rimus quintupla cum sexages sexages, proveniunt partes clxij
minus octava unius: quibus Sol maior est terrestri
globo. Rursus quoniam Lunae δ semidimetres sexages
est primorum sexages sexages ix quoniam: quorum $k e$ est pars
una. Estque $ppea$ terrae dimetres ad Lunae dimetrentem
ut septem ad duo, id est, ~~et~~ tripla sequaltera ratione
quae cum triplata fuerit, ostendit ter et quadragies terra
esse Luna maiore minus octava parte Lunae. ac prinde
etiam Sol maior erit Luna septies milies minus lxij.

De diametro Solis apparente et eius commutationibus (Cap. xxj)
Quoniam vero eadem magnitudines remotiores apparent
minores (ipsis propinquantibus), accidit propterea Sole
Lunae et umbrae terrae variari: penes inaequales eorum
a terra distantias: nec minus quam parallaxes: Quae omnia
ex praedictis facile discernuntur ad quamcumque aliam elongationem
primum quidem in Sole id manifestum est. Cum enim demo-
straverimus remotissima ab eo terra esse partium 10322
quarum quae ex centro orbis annuae revolutionis 10000
ac in reliquo diametri partium 9678 proxima. Quibus
igitur partibus est summa abscissae Mclxxxix, erit infima
quarum quae ex centro terra est una: erit infima partium
partium earumdem Mco, prinde ac media partium Mclxij.
Cum igitur dividerimus 1000000 per Mclxxxix, habebimus

partes 848 subtendentes in orthogonio minimum angulum
 Scrup primoru y z h maxima commutationis q circa
 horizonta contingit. Similiter divisis millenis milibus per
 Mcv minima distantiae partes, proveniunt partivale 905
 subtendentes angulum Scrupuloru i iij z vij maxime
 commutationis infime absidis. Oportet enim est aut quod dimen-
 siones Solis sit partiu v scrup ²² quoru qz dimetres terre
 est pars una: quodqz in summa abside appareat Scrup
 primoru xxxij z xlvij proportionales em sunt partes Mcxxix
 ad partes v scrup xxvj atqz 2000000 diametri circuli
 ad ⁴²⁴⁵ q subtendunt Scrup prima xxxij z xlvij sequitur
 minima distantia partiu Mcv sit scrup priory xxxij
 sedoy liij. Horum ergo differentia scrup priory est ij sedoy xij vj
 inter commutationes vero sunt sita tantu xij, ptolemeus
 utramqz cotempnenda putavit ob parvitate, attento quod
 Scrup vni vel alteru no facile sensu propriatur: quato min
 possibile est fieri id in sedis. Quapp si Solis parallaxim
 maxima scrup ij te ubiqz tenuerimus nullu errorem
 videbimus commisisse. Medias aute Solis diametros ap-
 parentes p medias eius distancias capiemus: sive, ut aliq,
 p apparente Solis motum horariu: que existimat esse ad
 suu diametrum, ut v ad lxvj: sive ut vni ad xij et vni
 quitam. Ipe em motus horarius sue distantiae est fere
 proportionalis.

De diametro Lunae inaequali apparente, et eius
 commutationibus

Ca xxij

Maior utriusqz diversitas apparet in Luna, ut i proxio
 sidere. Cum em maxima eius a terra remotio fuerit
 partiu lxv s fere nonne plenaeq, erit minima p demonstrata
 supius partiu lv scrup viij. Dimiduae aute elongatio
 maxima partiu lxvj scrup xxi minima part ly scrup
 xvij. Igitur in his quatuor terminis habebimus Lunae ori-
 entis vel occidentis parallaxes: cum diuiserimus semidia-
 metru

circuitu p lune a terra distantias. Remotissima quidem
 dimidia scrup primorū l scdōrū xviij: plene nouaque
 scrup i liij z xxiij infimae scrup i lxxij z xxi ac infimae
 dimidia scrup lxx, lxx. Ex his etiā patet apparetis
 lunae diametri: ostensum est em diametru terre ad lunae
 diametru esse vt vij ad duo: eritq; ea quae ex centro terre
 ad lunae dimetietem ut septem ad iij, in qua ratione sūt
 etiā parallaxes ad visos lunae diametros: Quomā recta
 linea quae comprehendunt angulos rotationum maiorum
 ac diametrorum lunae apparetium in eodē lunae transitu
 neutiq; differunt iurem: et anguli ipi suis subtendentib.
 rectis lineis, sunt fere proportionales: neq; subiacet sensui
 eorum differentia. Quo compendio manifestum est
 quod sub primo limite iā expositōrū rotationum, lunae
 dimetres apparetis exit scrup primorū xxiij et dodratis
 sub scdō scrup xxx fore: sub tertio scrup primorū
 xxxv scdōrū xxxviij: sub ultimo scrup primorū xxxviij
 scdōrū xxxxiij. Hec scdm ptolomei ac aliorū hypo-
 thesim fuisset prope unus gradus: oporteretq; accidere
 vt luna tunc dimidia lūes, tantum lucis afferret
 terris, quātm plena.

Quomā Quae ratione Quae sit ratio diuersitatis

* umbrae terrae

Ca xxiij

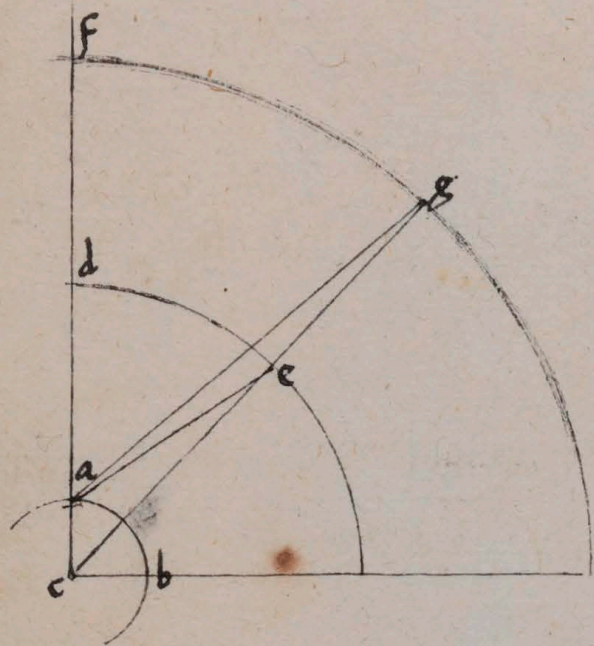
Variatur et umbra terrae quā in eodem lunae transitu pp
 inaequalē ^{terre} a sole distantia hoc modo: repetatur em
 ut in pcedente figura recta linea p centra Solis et terrae
 d k s ac contingente c e s committis d c: k e. Quomā
 ut est demonstratū: dum esset d k distantia partū Mclyxix
 quātm est k e pars vna: et k m eandē partū lxv
 erat m r semidimetens umbrae scrup primorū xhoj scdōrū
 xxiij eandē partū k e: et angulus apparetiae m k r
 scrup primorū ^{42.32} ~~xxxix~~ conexis ^{k r} et axis umbrae k m s
 partū cclxx. Cum autē fuerit terra proxima soli, vt

Umbra quoq; diametru ad
 lunae diametru iā declarauim
 esse: ut ¹⁵⁰ lxxix ad ⁴⁰³ xxx hoc ē
~~dupla suppartes decemones~~
~~trigefimas~~: quae propterea
 in plena nouaq; luna, dum
 sol appogens fuerit, minima
 80 = ¹⁴⁸⁰¹⁸ ~~reputat scruput lxxix~~, ma-
 xima vero scrup primorū xcv
 30 = ~~xxxi~~ ^{scdōrū xliij} fitq; maxima
 differentia scrup xxiij ~~lxxix~~

sit d k partim Mcv, umbra terrae in eodem Lunae transitu
taxabimus hoc modo. Agatur em e z ad d k: eruntque
proportionales c z ad z e: et e k ad k s. sed c z partim
est in scrup xxvij: et ~~h~~^{3e} partim Mcv. Aequales em sunt
z e et reliqua d z ipsi d k: k e parallelogrammo existente
k z. Erunt igitur et k s partim eademde ccxlvij scrup ixx
quibus est k e una. Erat ante k m eandem partim lxix
et reliqua igitur m s easdem partes habebit clxxxvj scrup
xlvij. At quoniam proportionales sunt etia s m ad m r
et s k ad k e: datur ergo m r scrupulorum primorum: xlvij
scilicet xlvij, quoniam est una k e ac deinde angulus ap-
parentiae, qui sub m k r scrup ⁴¹ ~~xxvj~~ ^{scilicet} ~~xxvj~~ ⁴³⁵. Accidit
propterea in eodem Lunae transitu p accessum et recessum
Solis et terrae in umbra diametro maxima differentia
scrup: ~~scilicet~~ quorum est e k pars una: scdm visum scrup
x ~~scilicet~~ ^{lvij} quorum sunt partes ccclx quatuor anguli recti
Porro umbrae diameter ad Lunae diametrum illuc plus ha-
bebat in ratione q xij ad v hic autem minus, ipsa quo-
dammodo media. Quapp modum errore committeremus, si
ubiq eadem usi fuerimus laborem parcentes, et pristinum
seruati sententia

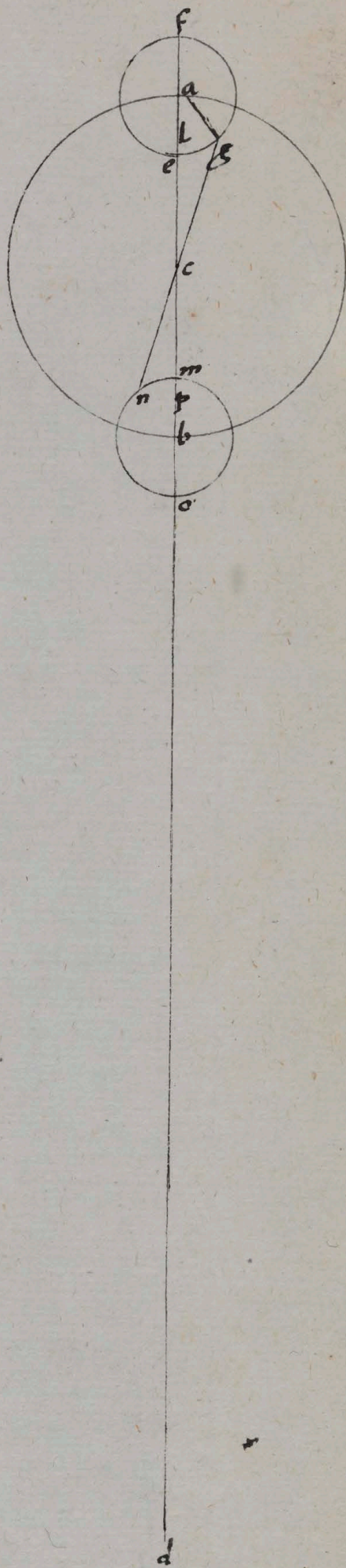
Expositio canonica particularium commutationum Solis
et Lunae i circulo q p polos horizontis Ca xxij
Jam quoq no erit ambiguum singulas quasq parallaxes Solis
et Lunae capere. Repetatur em terrestris circulus a b per
centrum c ac verticem f. Atq in eadem superficie circulus
Lunae d e Solis f g. Lunae c d f per vertice horizontis
et c e g in qua intelligantur vera loca Solis et Lunae
quibus etia locis connectantur visus a g: a e. Sunt
igitur parallaxes Solis quidem penes angulum a g c Lunae
vero scdm a e c. Inter Solem quoq et Lunam commutatio
p eum qui sub g a e reliquitur angulus, instat differe-
ntia ipsorum a g c et a e c. Capiamus ita angulum
a g c: ad quem illa voluerimus comparare. Manifestum
sit qd

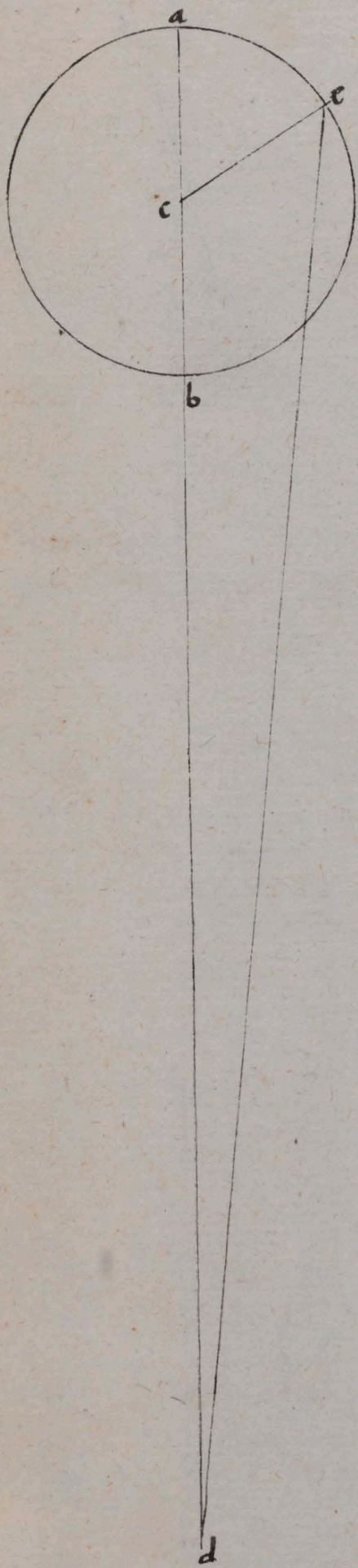




est enim sitq; verbi grā partū triginta manifestum
 est p̄ demonstrata triangulorū planorū, cum posuerimus
 c g linea partū Mcxly quāru a c fuerit vna erit
 a c g angulus a g c quo differt ^{altiludo} locus solis verus a
 visa scrupulorū primorū scrup primū vnius ~~scilicet~~ et semis
 Cum autē fuerit angulus a c g partū lx erit a g c
 scrup primorū q̄ scilicet xxxvj similiter in ceteris pa-
 tescent: quae experiemus in canonē. At circa Lmā
 in quatuor suis Limitibus. Quomā si sub maxima
 eius a terra distantia, in qua fuerit c e partū vt
 diximus, lxviij scrup xxj quāru erat c a pars vna,
 susceperimus angulum d c e sine d e circumferentiam
 partū partū xxx quāru ~~ccclx~~ sunt quatuor recti
 habebimus triangulū a c e in quo duo latera a c c e
 cum angulo q̄ sub a c e datur: e quibus inveniemus
 a c c angulum cōmutationis scrup primorū xxv scilicet
 xxviij. Et cum fuerit c e illā partū lxv s, erit
 angulus qui sub a c c scrup primorū xxvj scilicet xxxvj
 similiter tercio loco, cum fuerit c e lx scrup viij, erit
 angulus a c c cōmutationis scrup primorū xxxj scilicet
 xlij. In minima deniq; distantia dnm fuerit c e partū
 ly scrup xvij efficiet a c c angulū scrup primorum
 xxxij scilicet xxviij. Rursus cum de circumferētia
 sumatur partū lx circuli, erunt eodem ordine parallaxes
 prima scrup primorū xliij scilicet lx. Secunda scrupulū
 xlv scilicet li. Tertia scrup liij s. Quarta lxv s. Quae
 omnia conscribemus in ordine canonis subiecti: quē
 pro comodiori vsu, adinstar aliorū in xxx versum
 seriem extendemus: sed p̄ hexades gradū: quibus
 intelligantur duplicatus numerus eorum, qui a vertice
 sunt horizontis usq; ad summū nonaginta. Ipsū
 vero canonē digessimus in ordines nouē. Namque

primo et secundo erunt numeri communes circuli. Tertio ponemus
 Solis parallaxes: in sequentibus ^{deinde} quatuor Lunares comuta-
 tiones: et quarto loco differentias, quibus minime parallaxes
 quae in Luna dimidia ac apogea contingunt deficiunt a
 sequentibus in plena novaque. Sextus locus eas habebit co-
 mmutationes, quas in perigaeo plena vel sitiens Luna
 producit: et quae sequuntur scrupula, sunt differentiae: quibus
 quae in dimidia, ac proxima nobis existente Luna parallaxes
 sunt, illas sibi viciniores excedunt. Deinde reliqua duo
 spacia quae supersunt scrupulis proportionem servantur.
 Quibus inter hos quatuor Limites parallaxes poterunt
 dinumerari: quae etiam exponimus: et primum circa apo-
 geum et quae inter priores sunt Limites hoc modo. Sit
 nunc circulus ab Lunae epicyclus primus cuius centrum
 sit c : et suscepto d centro terrae agatur recta linea $dbra$
 et in a apogaeo facto centro describatur epicyclus secundus
 efg : assumatur autem eg circumferentia partium lx et con-
 nectantur ag : cg . Quoniam igitur in praecedentibus
 demonstrate sunt rectae lineae c et partium v scrup xi
 quarum dimidia diametri terrae est una: quarum etiam d et
 est partium lx scrup $xxij$: ac eadem e et partium duarum
 scrup ij . In triangulo igitur acg dantur latera
 ga et partium unius scrup $xxij$: et ac partium vj scrup
 $xxxvj$ cum angulo sub ipsis comprehenso cag . Igitur
 per demonstrata triangulorum planorum tertium latus cg
 eandem erit partium vj scrup vij . Tota igitur d et cg in
 rectam acta linea: sine ulla aequalitate dcl erit partium
 $lxvj$ scrup xxo . Sed d et c partium erat lx scrup $xvij$
 lx et s , relinquitur ergo el excessus scrup hos fere. Atque
 per hanc datam rationem, cum fuerit d et c partium lx
 erit e et f eadem partium ij scrup $xxxvj$ et l scrup $xhoj$
 quibus igitur e et f fuerit scrup lx erit el excessus $xxij$
 fere. Haec signabimus in canone septimo loco e regione





gradum lx. Similiter ostendemus circa pygæum b in quo repetatur
 epurulus scdm m n o cum angulo mb n lx gradum partium
 fuit erit em triangulu b c n ut prius datorum laterum et angulor
 et similitr m p excessus scrup lvs fere quibus semidimetres
 terre est una Sed quoniam eadem est partiu db m lv
 scrup viij : que si constituatur partiu lx erit talu mbo
 partiu iij scrup viij : et m p excessus po scrup lv. Sunt
 aut iij partes at septem scrup ad lv scrup ita sexaginta
 ad xviij fere ac eadem que prius : distant tamē in paucis
 quibusdam secundis. Hoc modo et in cæteris faciemus
 quibus complebimus sep octava canonis columella. &
 si iporum loco eis que in canone prostaphæresin ex-
 posita sunt, vsi fuerimus neutiq commitemus errorem
 sunt em fere eadem : ac de minimis agitur. Reliqua
 sunt scrupula proportionum : que sub medijs sunt terminis
 videlicet inter scdm et totu. Esto iam epurulus primus
 in plena nouaq luna descriptus a b cuius centrum sit
 c et suscipiatur d centru terre : et extendatur recta linea
 dbca. Capratur etiā ex apogæo a quedā circumferen-
 tia : utputa a e partiu lx : et conuertantur dc : ce ha-
 bebimus em triangulu d c e cuius duo latera data sunt
 cd partiu lx scrup xix : et ce partiu v scrup xi. Angulus
 quoq sub d c e interior a duobus rectis reliquis ipm ace
 Erit igitur p demonstrata trianguloru d e partiu eandem
 lxij scrup iij Sed tota dba partiu erat lxv s excedens
 ipm e d part iij scrup xxviij. Ut autē ab hoc est partes
 x scrup xxij ad ij partes xxviij scrup : sic lx scrup ad
 xiiij : que scribantur in canone ad lx gradus : Quo
 exemplo reliqua pferimus complemimusq tabula que
 sequitur. Atqz aliam adiecimus semidiametroru Solis :
 Lunæ et ombra terre : ut quantum possibile exposita
 habeantur.

TAB PARALLAXIVM SOLIS ET LVNAE

NUMER. COMVN		prim et sati li ris diff ventu O	Secu li nalis paral laxes O	Tertij Lini li paral laxes O	Tertij et 4. limit differ na O	epicycli minu sump propae O			
G	G	i	z	i	z	i	z		
6	344	0	10	0	7	2	46	3	18
12	348	0	19	0	14	5	33	6	36
18	342	0	29	0	21	8	19	9	53
24	336	0	38	0	28	11	4	13	10
30	330	0	47	0	35	13	49	16	26
36	324	0	56	0	42	16	32	19	40
42	318	1	5	0	48	19	5	22	48
48	312	1	13	0	55	21	39	25	47
54	306	1	22	1	1	24	9	28	49
60	300	1	31	1	8	26	36	31	42
66	294	1	39	1	14	28	57	34	31
72	288	1	46	1	19	31	14	37	14
78	282	1	53	1	24	33	25	39	50
84	276	2	0	1	29	35	31	42	19
90	270	2	7	1	34	37	31	44	40
96	264	2	13	1	39	39	24	46	54
102	258	2	20	1	44	41	10	49	0
108	252	2	26	1	48	42	50	50	59
114	246	2	31	1	52	44	24	52	49
120	240	2	36	1	56	45	51	54	30
126	234	2	40	2	0	47	8	56	2
132	228	2	44	2	2	48	15	57	23
138	222	2	49	2	3	49	15	58	36
144	216	2	52	2	4	50	10	59	39
150	210	2	54	2	4	50	55	60	31
156	204	2	56	2	5	51	29	61	12
162	198	2	58	2	5	51	56	61	47
168	192	2	59	2	6	52	13	62	9
174	186	3	0	2	6	52	22	62	19
180	180	3	0	2	6	52	24	62	21

Solis pa
rallaxis

prim et
sati li
minu di
stancia
luna in
media

Secu li
minu pa
rallaxis
Lune

Tertij li
minu
parall
Lune

Tertij et
4. li
minu
dura add

epi
B
sua
prop

Epi
A
sua
prop

TAB Semidiametrorum Solis Lunae et umbræ

Numeri Comunes		Semi diamet Solis	Semi diamet Lunæ	Semidi ameter Umbræ	Va ria tio Um bræ
\bar{q}	\bar{Q}	\bar{r} \bar{z}	\bar{r} \bar{z}	\bar{r} \bar{z}	se
6	354	15 50	15 0	39 30	0
12	348	15 50	15 1	39 32	0
18	342	15 51	15 3	39 37	1
24	336	15 52	15 6	39 48	2
30	330	15 53	15 9	39 52	3
36	324	15 55	15 14	40 7	4
42	318	15 57	15 19	40 23	6
48	312	16 0	15 25	40 40	8
54	306	16 3	15 32	40 58	10
60	300	16 6	15 39	41 16	12
66	294	16 9	15 47	41 36	14
72	288	16 12	15 56	41 58	17
78	282	16 15	16 5	42 21	19
84	276	16 19	16 13	42 43	22
90	270	16 22	16 22	43 5	24
96	264	16 26	16 30	43 27	27
102	258	16 29	16 39	43 50	29
108	252	16 32	16 47	44 12	32
114	246	16 36	16 55	44 34	34
120	240	16 39	17 4	44 56	37
126	234	16 42	17 12	45 16	39
132	228	16 45	17 19	45 36	41
138	222	16 48	17 26	45 54	43
144	216	16 50	17 32	46 10	45
150	210	16 53	17 38	46 24	47
156	204	16 54	17 41	46 33	48
162	198	16 55	17 44	46 41	48
168	192	16 56	17 46	46 48	49
174	186	16 57	17 48	46 53	49
180	180	16 57	17 49	46 55	50

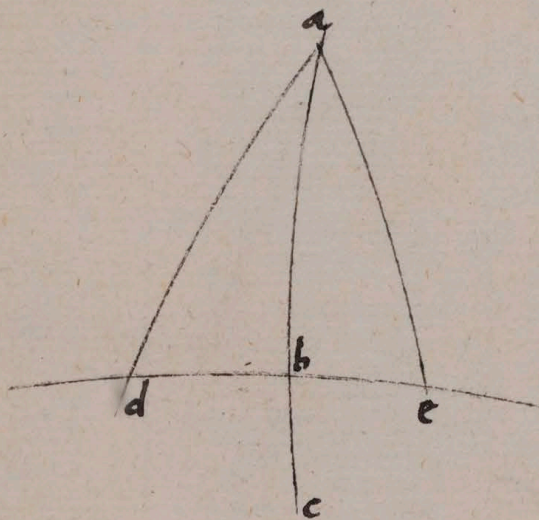
De numeratione parallaxis Solis et Lunae Cap. xxv

Modum quoque numerandi parallaxes Solis et Lunae per canone
breuiter exponemus. Siquidem per altitudinem Solis vel Lunae
duplicatam capiemus in tabula parallaxes occurrentes. Solis
quidem simpliciter Lunae vero in quatuor suis Limitibus. Et in
motu Lunae sine eius a Sole distantia duplicata. Scrupulis pro-
portionem priora: quibus cum accipimus utriusque excessus
primi et ultimi terminum partes proportionales ad h: quas
a proxima sequente commutatione semper auferemus
ac posteriores, penultimo Limite semper adducemus: et
habebimus binas Lunae parallaxes rectificatas in apo-
geo et perigeo: quas epicyclus minor augeat vel minuit.
Deinde cum anomalia Lunari capiemus ultima Scrupulis
proportionem: quibus e differentia parallaxim proximam iuen-
tariam sumemus etiam parte proportionale: qua semper
addemus parallaxi examinatae priori, quae in apogeo et
perigee parallaxis Lunae quaesita pro loco et tpe. ut in
exemplo. Sint ~~altitudinis~~ ^{ei qm} Lunae partes liij medius Lunae distantia lune a vertice
motus partium xv: anomalia equata partes c. volo ex-
inuenire per canone parallaxim Lunarem: duplicata ~~altitudinis~~ ^{distantia} distantiae
partes sunt c. viij: quibus in canone respondet excessus
inter primum et secundum Limitem Scrupulis primum v. scilicet x. lxxij
parallaxis scilicet terminum Scrupulis prima x. lxxij scilicet x. lxxij: parallaxis
tertij Limitis Scrupulis lxxij et ^{liij} excessus tertij et quarti Scrupulis
prima y et ^{liij} lxxij, quae singillatim notabo. Motus Lunae
duplicatus efficit partes xxx cum ipso inuenio Scrupulis pro-
portionem priora v: quibus accipio parte proportionale
ad h: suntque a primo excessu Scrupulis et ix haec aufero
Scrupulis x. lxxij scilicet x. lxxij commutationis remanet Scrupulis prima
x. lxxij et xxx. lxxij: similiter a secundo excessu qui erat Scrupulis y et lxxij
parte proportionalis est Scrupulis et xiiij quae apponam scrupulis
primis lxxij scilicet lxxij scilicet commutationis sunt Scrupulis prima
lxxij et x. lxxij. Harum vero parallaxim differentia est Scrupulis
viij scilicet x. lxxij. postea cum partibus anomaliae equatae
32

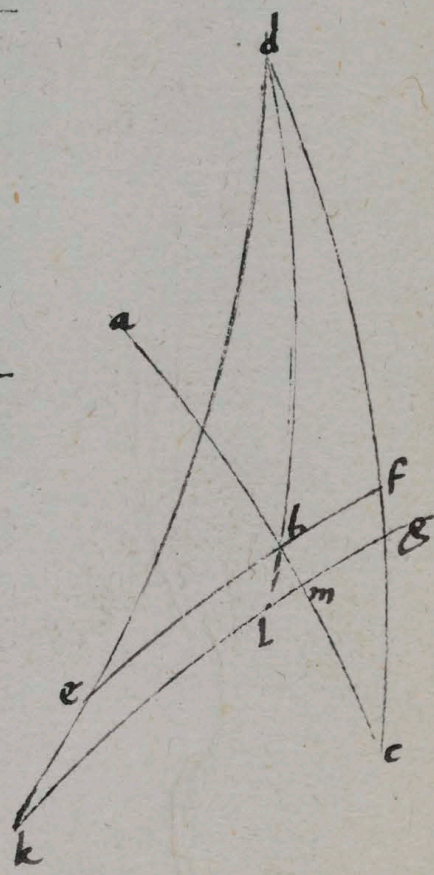
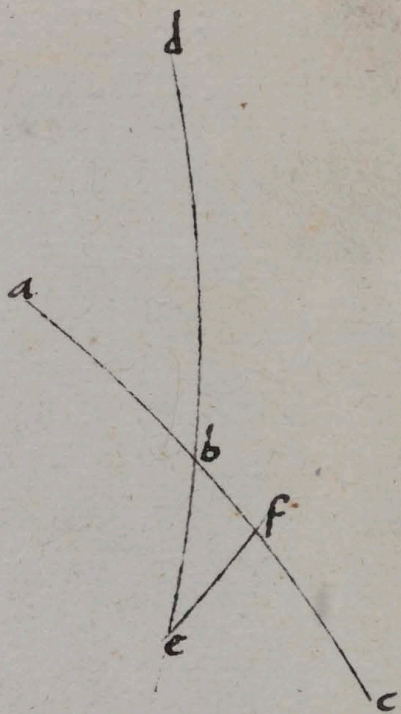
capio extrema Serup proportionum, quae sunt ³⁴ ~~xxxix~~ et per
 has addifferetia serup viij: ¹³ ~~xl~~ parte proportionale et est
 sc viij ~~z~~ ⁴⁷ ~~xxxix~~ : quā addo priori parallaxi aequatā: et col-
 liguntur ser prima ~~xlviij~~ ³¹ ~~z~~ ⁴⁷ ~~xxxix~~ : et haec erit parallaxis
 Lunae in circulo altitudinis, quæ sita. Verumtamen cum
 tam parum inter se distent qualescunque Lunae transmuta-
 tiones, ab eis quæ plena nona quæ sunt, satis esse videret
 si ubique inter medios limites contenti fuerimus: quibus
 propter eclipsium præductiones potissimum indigemus, reli-
 quarum non curatur tanta examinatio, quæ forsitan
 minus utilitatis quæ curiositatis habere putabitur.

Quomodo parallaxes Longitudinis et Latitudinis de-
 terminentur. Ca xxxvj

Discernitur autem in longitudine et latitudine parallaxis sim-
 pliciter siue quæ inter solem et Lunam est per circumferentias et
 angulos secantium sese circulorum signiferi et eius quæ per polos
 est horizontis. Quoniam manifestum est quod hic circulus
 cum ad rectos angulos signiferi incumbit nulla efficit
 longitudinis parallaxim: sed tota in Latitudine transit
 idem latitudinis et altitudinis circulus existente circulo
 At ubi contingat vicius signiferi horizonti rectum insistere
 ac eundem fieri cum altitudinis circulo, tunc Luna si la-
 titudinis experta fuerit, non admittit aliam quam longitudinis
 parallaxim. In latitudine vero distracta, non euadet aliq
 longitudinis transmutatione. Quæadmodum. Si sit a b c
 signifer circulus: qui horizonti rectus insistat: sitq. a polus
 horizontis: ipse igitur orbis a b c idem erit, qui circulus
 altitudinis Lunæ latitudine carentis: cuius locus fuerit
 b eritq. transmutatio eius tota b c in longitudine. Cum
 vero latitudine quoque habuerit descripto per polos signi-
 fer circulo d b e et sumpta latitudine Lunæ d b vel b e
 manifestum est: quod a d latus, vel a e non erit æquale



ipsi ad. nec angulus, qui sub d vel e rectus erit: cum non sit
 d a: a e circumf. circuli per polos ipsius dbe: et latitudinis
 aliqd participabit commutatio, et eo magis quo fuerit Luna
 vertici propinquior, Nam manente eade basi de trianguli
 ad e latera ad: ae breviora angulos ad basim comprehendet
 acutiores. Et quanto magis destiterit Luna a vertice fiet
 anguli ipsi rectis similiores. Sit iam signifero abc obliq.
 altitudis Lunae circulus dbe non habentis latitudinis: ut
 in ecliptica sectione: quae sit b. Parallaxis aut in circulo
 altitudinis be: et agatur circumferentia ef circuli per
 polos ipsius abc. Quoma igitur trianguli bef anguli
 qui sub ebf datus est: ut ostensum est superius: et qui ad
 f rectus: latus quoq. be datum. Per demonstrata igitur
 triangulorum sphaericorum dantur reliqua latera bf: est hoc
 latitudinis: illud longitudinis, ipsi be parallaxi congruentia.
 Sed quoma be: ef: fb in modico et in insensibili differunt
 a lineis rectis ob eorum breuitate, non errabimus: si ipso
 triangulo rectangulo tamq. rectilineo utamur, fietque
 propterea ratio facilis. Diffusior in Luna latitudine
 habente. Repetatur em abc signifero: cui obliquus in-
 cidet orbis p polos horizontis db, sitq. b locus longitu-
 dinis Lunae: latitudo fb borea sine b e australis. A ver-
 tice horizontis, qui sit d descendat sup ipsam Lunam circuli
 altitudinis dek: dfc: in quibus sint commutationes ek
 fg. Erunt em loca Lunae vera scdm longum et latum i
 ef signis: versa vero in kg: a quibus agantur circuli
 ferentiae ad angulos rectos ipsi abc signifero: qui sit km
 lg. Cum igitur constiterit longitudo et latitudo Lunae
 cum latitudine regionis: cognita erunt in triangulo deb
 duo latera db: be et angulus sectionis abd: et cu recto
 totus dbe: idcirco et reliquum latus de cum angulo deb
 dabitur. Similiter in triangulo dbf, cum duo latera db



$b f$ data fuerit cum angulo $d b f$: qui reliquus est ipsius
 qui sub $a b d$ a recto: dabitur etiam $d f$ cum $d f b$ angulo.
 Vtriusque igitur circumferentiae $d e$: $d f$ datur per canonem
 parallaxis $e k$ et $f g$ ac vera Lunae a vertice distantia
 $d e$ vel $d f$ sumitur et visa $d e k$ vel $d f g$. Atque in triangulo
 $e b n$ facta sectione ipsius $d e$ cum signifero in n signo
 datus est angulus $n e b$ et $n b e$ rectus cum basi $b e$ fiet
 et reliquus qui sub $b n e$ angulus cum reliquis lateribus
 $b n$: $n e$: Sumitur et in triangulo toto $n k m$ ex datis
 in n angulis ac toto latere $k e n$ constabit $k m$ basis.
 Et ipsa est latitudo Lunae visa austrina: cuius excessus
 super $e b$ est latitudinis parallaxis: ac reliquum latus $n b m$
 datur a quo dempto $n b$ remanet $b m$ longitudinis co-
 mutatio. Sicut etiam in triangulo boreo $b f c$, cum
 datum fuerit latus $b f$ cum angulo $b f c$ et b recto datur
 reliqua latera $b l c$ et $f g c$ cum reliquo angulo c :
 et ablatione $f g$ ex $f g c$ relinquitur $g c$ datum latus in
 triangulo $g l c$ cum duobus angulis $l c g$ et $c l g$ recto
 ob idque reliqua latera dantur $g l$: $l c$: ac demptum quod
 relinquitur ex $b c$ et est $b l$ commutatio longitudinis atque
 $g l$ latitudo visa: cuius parallaxis est excessus $b f$ verae
 latitudinis. Verumtamen (uti vides) plus habet laboris
 quam fructus ista supputatio: quae circa minima expenditur.
 Satis enim erit si pro angulo $d c b$ ipso $a b d$: et pro deb
 ipso $d b f$ utamur, ac simpliciter, ut prius pro ipsis $d e$
 et f circumferentijs media semper $d b$ neglecta latitudine
 Lunae: neque enim propterea error apparebit, in regionibus
 praesertim septentrionalis plagae: sed in valde austrinis
 partibus: ubi b contigerit vertex horisontis cum max-
 ima latitudine 90 graduum: ac Luna terra proxima
 existente sex fere scrupulorum est differentia. In eclipticis
 autem Solis conjunctionibus: quibus latitudo Lunae

Ex his igitur manifestum est: quod Lunae loco vero, in quadray signis orientali semper additur co-
mutatio longitudinis: et in altero quadray semper auferitur, ut longitudinem Lunae visam habeamus.
Et latitudinem visam per commutationem latitudinis. Quoniam si in eadem eadem fuerit simul iunguntur:

sesqui gradum nequit excedere: potest esse Scrupuli unus
et dodrantis tantum.

Si in diversa auferat a maiore
minore: et quod relinquitur est
latitudo visa eiusdem partis, ad
quam maior declinat

Confirmatio eorum quae circa Lunae parallaxes sunt
exposita

Ca xxvij

Quod igitur parallaxes Lunae sit expositae conformes
sint apparentijs, pluribus alijs experimentis possumus ad-
firmare: quale est hoc quod habuimus Bononiae Septimo
Idus Martij post occasum Solis Anno Christi MmD. Co-
siderauimus enim, quod Luna occultatura esset stellam
fulgentem hyadum, quam palhem vocant Romani: quo
expectato, vidimus stellam applinata parti corporis
Lunaris tenebrosi: iamque dilutescente inter cornua Lunae
in fine horae quintae noctis, propinquorem vero austrino
cornu per trientem quasi latitudinis sine diametri Lunae
Et quoniam stella secundum numerationem erat in duabus partibus
et liij Geminorum cum latitudine austrina quinq; gradum
et sextantis, manifestum erat quod centrum Lunae pre-
debat stellam dimidia diametri: et idcirco locus eius
visus in longitudine partium 4 scrup xxxvj latitu-
dine partium 0 scrup vj fere. fuerunt igitur a prin-
cipio annorum Christi anni aegyptij MmD dies lxxvj
horae xxij Bononiae. Craconia autem: quae orienta-
lior est gradibus fere, horae xxij scrup xxxvj qd
aequalitas addit scrup iij, erat enim Sol in xxviij s
partibus piscium: et motus igitur Lunae aequalis a
Sole part lxxiij, anomaliam aequata part cxj scrup x
Locus Lunae verus part iij scrup xxiiij Geminorum
latitudo austrina part iij scrup xxxv. Nam motus
Latitudinis verus erat part ccij scrup xli. Tunc
autem Bononia ascendebat xxvj gradus Scorpii in
angulo partium lix s: et tunc quoque Bononiae as-
cendebat xxvj gradus Scorpii cum angulo partium

lix 5 : et erat Luna a vertice horizontis part lxxxvij : et
angulus sectionis circuloru altitudinis et signiferi partu
fere xxix parallaxis Lunæ sive pars una longitudinis
sive latitudinis sive xxx qua admodu congruunt
observationi : quo minus dubitaverit alijs nostras hypotheses
et quæ ex eis prodita sunt recte se habere.

Ca xxviij
De Solis et Lunæ conjunctionibus oppositionibusq; medijs
Ex his ijs quæ hactenus de motu Lunæ et Solis dicta
sunt : apertus modus investigandi conjunctiones et opposi-
tiones eorum. Ad tempus em propinquu : quod hoc vel
illud futuru existimaverimus : querimus motu Lunæ æqlem
quæ si inenerimus iam circulu complevisse conjunctione
intelligimus : in semicirculo plena. Sed cum id rarine sese
pset : consideranda est inter eos distantia : quæ cum
cum partiti fuerimus p motum Lunæ diurnu : sciemus
quanto tpe præsserit alterum : vel futurum sit : prout plus
minusve habuerimus in motu. Ad hoc ergo tpus querimus
motus : et loca : quibus rationabimur : vera novilunia
plenarq; Lunationes : discernemusq; eclipsas eoru
conjunctiones ab alijs : ut inferius indicabimus. Hæc
cum semel constituta habuerimus luebit ad quosvis
alios menses extendere : ac continuare in annos aliq
per Canonu duodecim mensu : continetm tempora et
motus æquales anomalie Solis et Lunæ : ac latitu-
dinis Lunæ : coniungendo singula singulis pridem
reperitis etiam æqualibus. Sed anomalia Solis appo-
nemus veræ ut statim ipam habeamus adæquatam
neq; em in uno vel aliquot annis sentietur et eius di-
uersitas ob tarditate sui principij : hoc est Summe absidis

Ca cōiunctionis et oppositionis Solis et Luna

Menses	Temporum partes				Motus anomalie Lunar				Motus Latitudinis			
1	29	31	50	8	0	25	49	0	0	30	40	13
2	59	3	40	16	0	51	38	0	1	1	20	27
3	88	35	30	24	1	17	27	0	1	32	0	41
4	118	7	20	32	1	43	16	0	2	2	40	55
5	147	39	10	40	2	9	5	0	2	33	21	9
6	177	11	0	48	2	34	54	0	3	4	1	23
7	206	42	50	57	3	0	43	0	3	34	41	36
8	236	14	41	5	3	26	32	0	4	5	21	50
9	265	46	31	13	3	52	21	0	4	36	2	4
10	295	18	21	21	4	18	10	0	5	6	42	18
11	324	50	11	29	4	43	59	0	5	37	22	32
12	354	22	1	37	5	9	48	0	0	8	2	46

Dimidij mensis inter plena et noua Luna

14	45	55	4	0	12	54	30	0	15	20	6
3				3							

Anomalie Solaris motus

1	0	29	6	18	7	3	23	44	6			
2	0	58	12	36	8	3	52	50	24			
3	1	27	18	54	9	4	21	56	42			
4	1	56	25	12	10	4	51	3	9			
5	2	25	31	30	11	5	20	9	19			
6	2	54	37	48	12	5	49	15	37			
Dimidij mensis						0	14	33	9			

De veris coniunctione et oppo Solis et Lunae perscrutand
Cum habuerimus (ut dictum est) tempus Ca xxix
mediae coniunctionis vel oppositionis horum siderum cum illorum
motibus: ad veras inveniendas necessaria est vera illorum
distantia: qua se invice praecedunt vel sequuntur. Nam si
Luna prior fuerit Sole in coniunctione vel oppositione
liquidum est futura esse vera, si Sol, veram quam quimus
iam praeterisse. Quae ex utriusque prosthaphaeresi: sunt
manifesta. Quoniam si nulla vel aequales fuerint, eius-
demque affectionis: ut videlicet ambae sint adiectivae vel
ablativae, patet eodem momento se cognoscere veras con-
iunctiones vel oppositiones cum medijs. Si vero inaequales
excessus ipse indicat eorum differentia distantia ipsorum
sidus praecedere vel sequi: cuius est excessus adiectivus vel
ablativus. At cum in diversas fuerint partes, tanto magis
praecedet id, cuius ablativa fuerit prosthaphaeresis: quae
simul iunctae colligunt illorum distantia illorum. Super
qua arbitramur, quod integris horis possit a Luna
transiri: capiendum pro quolibet gradu distantiae
horas duas. Quae admodum si fuerit in distantia cir-
citer gradus vij, assumemus pro eis horas xij. Ad hoc
ergo tempus intervallum sic constitutum, quæramus veram
Lunae ejectionem a Sole: quod efficiemus facile, se-
cundum novimus motum Lunae medium uno gradu
unoque scrupulo sub duabus horis absolvi. Horarum
vero anomalie ac verum ipsius motum circa plenam
novamque Lunam esse scrupulorum fere l: quae colligent
in sex horis motum aequalem gradus in scrupulis totidem
ac anomalie verae profectione partes quinque: quibus
ex Canone differentiarum Lunarum constabit, quod addat
prosthaphaeresin confidera

considerabimus inter prosthaphæreses ipsas differentiam
 quā addemus medio motui si anomalia in inferiori parte
 circuli fuerit vel auferemus si in superiori: quod em col-
 lectum relictumque fuerit est verus motus Lunæ in
 horis assumptis. Is ergo motus si fuerit distantie
 prius existenti equalis, sufficit. Alioq multiplicata
 distantia p numeru horarum æstimatum diuidemus
 p motum hunc: siue p acceptu horarum motu verum
 simplicem distantia diuisimus: exibat em vera dif-
 ferentia tps in horis et scrupulis inter media veramq
 coniunctionem vel oppositionem. hanc addemus tempore
 medie coniunctionis vel oppo, si Luna Soli prior fuerit
 vel loco solis e diametro opposito: vel auferemus si poste-
 rior et habebimus tempus vere coniunctionis vel opposi-
 tionis. Quamvis etiam fateamur: quod etia Solis inæ-
 qualitas addat vel minuat aliqd: sed inre cõtemmendu
 siquidē in toto tractu et maxima hæt elongatione: q
 se sup septem gradus porrigit scrupulu vni complere
 nō potest. estq; modus iste taxandaru Lunationū magis
 certus: Qui enim horario lunæ motu solum nituntur
 quæ vocat supatione horaria falluntur aliquādo co-
 gnanturq; sepius ad calculi reiterationem. Mutabilis
 est em Luna etia in horas, nec manet sui similis. Ad
 tempus igitur veri coitus vel oppositionis continabimus
 verum motu latitudis: ad Latitudinē ipsam Lunæ per-
 discedam: et verum locum Solis ab æquinoctio verno
 id est in signis: quo etia intelligitur Lunæ locus idem
 siue oppositus. Et quoniam tempus huiusmodi intelligit
 medium et æquale ad meridiā Cracoviē, quod
 p modū supius traditum reducemus ad tempus apparet
 Quod si ad quempia aliu locum a Cracovia consti-
 tuere hæc voluerimus considerabimus eius longitudinē

et pro singulis gradibus ipsius longitudinis capiemus iij scrup
horæ: pro quolibet scrup longitudinis iij sc secunda horæ
quæ adijceremus tempori Cratomey si locus alius orientior
fuerit: et auferemus si occidentior: et quod reliquum collatur
fuerit erit tempus conjunctionis vel oppositionis Solis et Lunæ

Quomodo conjunctiones et oppositiones Solis et Lunæ
eclipticæ discernantur ab alijs Cap xxx

An vero eclipticæ fuerit nec ne, in Luna quidē facile
discernitur. Quomā si latitudo eius minor fuerit dimi-
dio diametroy & Lunæ et umbra subibit eclipsim Luna
sin maior, nō subibit. Atvero circa Solē plus satis habet
negotij, imminente se utriusq; parallaxi: p quā differt pl-
rimaq; visibilis conjunctio a vera. Cum igitur scrutati
fuorimus, quæ sit commutatio inter Solem et Lunā scdm
longitudinē tempore veræ conjunctionis. Similiter ad vnius
horæ spatium præcedentis conjunctionis veræ in orientali, vel
sequentis in occidentali quadrante signiferi, quæmus visā
Lunæ a Sole longitudinē: ut intelligamus, quanta a Sole
Luna feratur in hora scdm visum. Per hunc ergo motū
horarū cum diuiserimus illam longitudinis commutationem
habebimus differentia tps inter verum visumq; certum:
Quæ dum auferatur a tempore veræ conjunctionis in
parte signiferi orientali, vel addatur in occidentali, nā
illæ conjunctio visa vera præcedit, hæc sequitur, exhibet
tempus veræ conjunctionis q̄situm. Ad hoc ergo tempus
numerabimus latitudinē Lunæ visam a Sole, sine distan-
tiam centrorum Solis et Lunæ visibilis conjunctionis de-
ducta parallaxi Solis. Hæc latitudo si maior fuerit
dimidio diametroy Solis et Lunæ non subibit Sol ec-
lipsim: sin minor, subibit. Et ex his manifestū est, quod
si Luna tempore veræ conjunctionis parallaxim longitu-
dinis nō fuerit aliquā: ita eadem erit visa ac vera copula

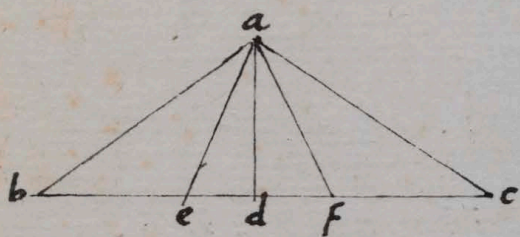
quod circa nonagesimum gradum signiferi a oriente vel occidentem sumptu contingit.

Quantus fuerit Solis Lunaeque defectus C xxxij

Postquam ergo cognoverimus Solem et vel Lunam defecturam, facile etiam sciemus quantus fuerit ipsorum defectus. In Sole quidem per latitudinem visam, quae est inter Solem et Lunam tempore visibilis copulae. Si enim subtraxerimus ipsam a dimidio diametrorum Solis et Lunae, relinquitur quod a Sole scilicet diametrum defuerit: quod cum multiplicaverimus per xij, et exaggeratum dimiserimus per diametrum Solis habebimus numerum digitorum deficientium. Quod si inter Solem et Lunam nulla fuerit latitudo totus Sol defuerit vel tantum eius quanto Luna obtegere poterit. Eodem fere modo et in Lunari defectu: nisi quod pro latitudine visa, utimur eius simpliciter: quia dempta a dimidio diametrorum Lunae et umbrae remanet pars Lunae defueris, dummodo Latitudo Lunae non fuerit minor dimidio diametrorum in ea quod est Lunae diametro: tota enim tunc defuerit, ac insuper minor latitudo addet etiam moram in tenebris aliquam: quae tunc maxima erit cum nulla fuerit latitudo: quod considerantibus esse puto liquidissimum. Igitur in particulari Lunae defectu cum partem deficientem multiplicaverimus in duodecim productumque dimiserimus per diametrum Lunae habebimus numerum digitorum deficientium, non aliter quam in Sole ductum est.

C xxxij

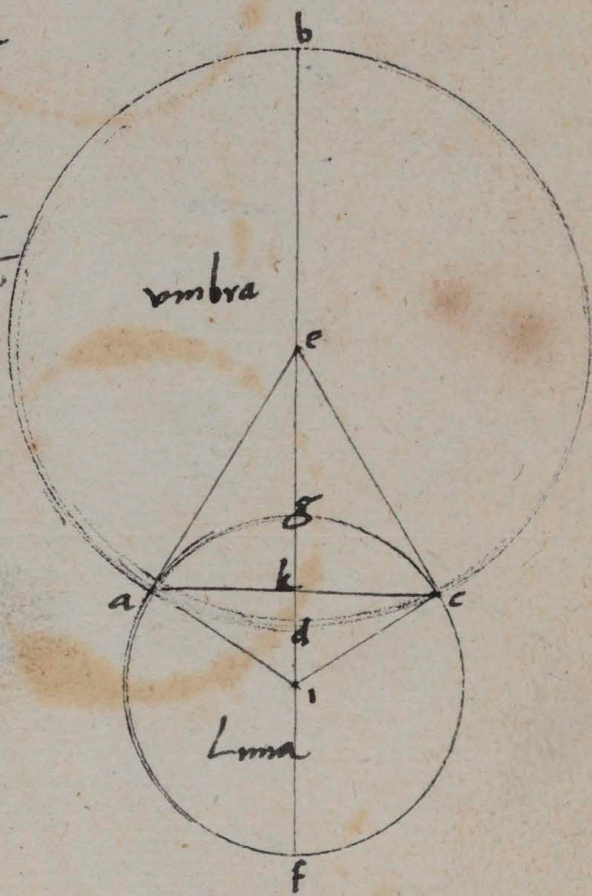
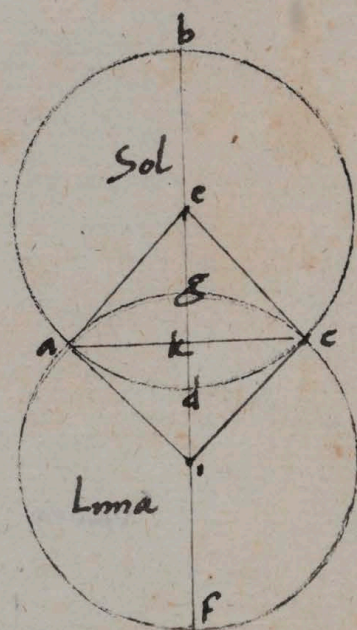
Ad praesciendum quantus duraturus sit defectus. Restat videre quantum duratura sit eclipsis. Vbi notandum est, quod circumferentijs, quae inter Solem Lunam et umbra contingunt, utimur tamquam lineis rectis, ob eorum parvitatem, quae nihil differre videntur a recto. Sumpto igitur centro Solis vel umbrae in a signo: et linea b c pro circumferentia orbis Lunae: cuius centrum contingetis Solem vel umbram in

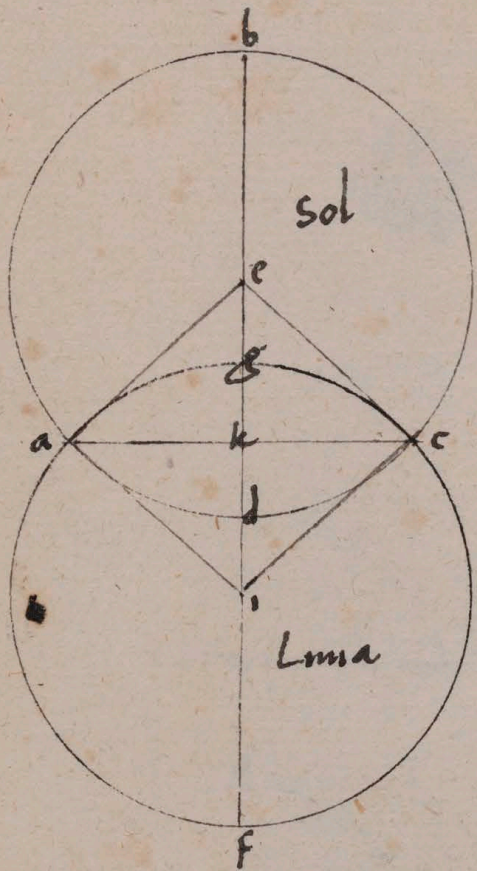


principio incidentiae sit b in fine exurgationis c . connectantur
 $a b$ & $b c$ et ipsi $b c$ perpendicularis ^{trahatur} ~~trahatur~~ $a d$. Manifestum
 est, quod cum centrum Lunae fuerit in d erit medium eclipsis.
 est enim $a d$ brevissima aliorum ab a descendentium: et
 ~~$a b$ aequalis ipsi $b d$ aequali ipsi $d c$~~ quoniam et ipsae $a b$
 $a c$ aequales sunt: quae constant utraque dimidio diame-
 trorum Solis et Lunae in Solari: atque Lunae et umbrae in
 Lunari eclipsi: et $a d$ est latitudo Lunae vera vel visa in
 medio eclipsis. Cum igitur quod ex $a d$ sit quadratum
 subtraxerimus ab ipsius $a b$ quadrato, relinquitur quod ex
 $b d$: dabitur ergo $b d$ Longitudine. Quod cum dimiserit
 per horarium Lunae motum verum in ipsius defectu vel vi-
 sibilem in Solari, habebimus tempus dimiduae durationis
 Sed quoniam Luna sepe numero mora facit in medijs re-
 nebris: quod accidit, quando dimidium aggregati diametrorum
 Lunae et umbrae exierit Latitudinem Lunae plus quam
 fuerit diametres eius (ut diximus) Cum igitur posuerimus
 e centrum Lunae in principio totius obscurationis: ubi
 Luna circumcurrente umbrae contingit intussecus: atque
 f in altero contactu ubi primum emergit. Connexus $a e$
 $a f$ declarabitur eodem modo quo prius $e d$: $d f$ esse
 dimidia mora in tenebris: propterea quod $a d$ est lati-
 tudo Lunae cognita: et $a e$ sine $a f$ quo umbrae dimidia
 diametros maior est Lunae dimidia diametro. Constabit
 ergo $e d$ sine $d f$: quae rursus dimissa per motum verum Lunae
 horarium habebimus tempus dimiduae morae quod querebatur
 Verumtamen advertendum est hic: quod cum Luna
 in orbe suo movetur non sicut partes longitudinis circuli
 signorum omnes aequales eis quae in orbe proprio, medi-
 antibus circuli qui per polos sunt signiferi, est tamen
 differentia perexigua: quae in tota distantia partium

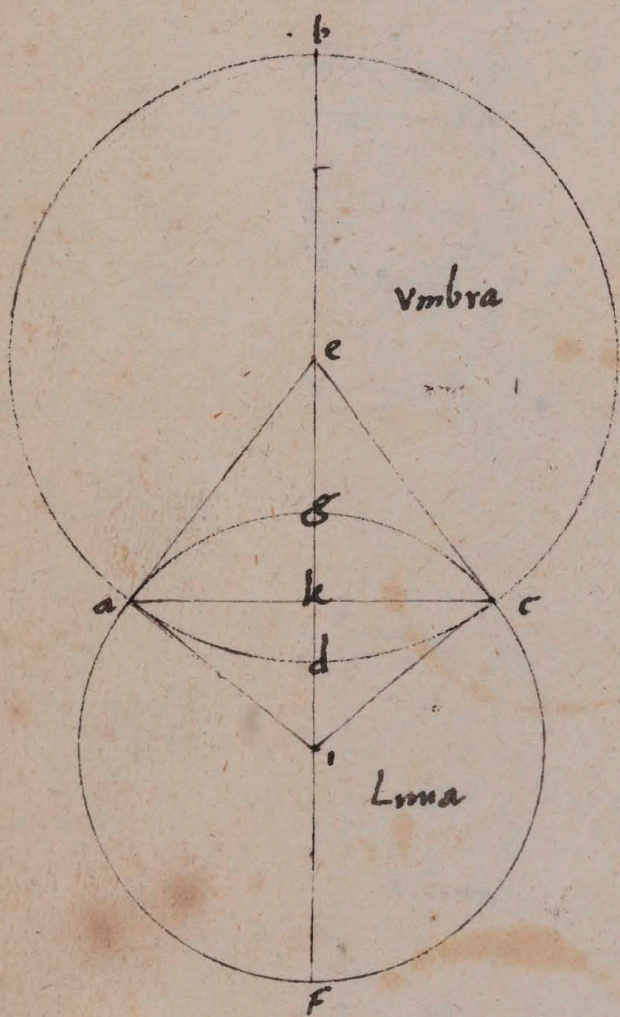
xij ab ecliptica sectione, sub quibus extremus fere limes
 est deliquorum Solis et Lunae non excedit seivsem circum-
 ferentiae ipsorum orbium in duobus scrupulis: quod faceret xvj parti
 hora. eapp utimur sepe altera pro altera tanquam eisdem.
 Ita quoque utimur latitudine Lunae eadem in terminis defectum
 qua in medio eclipsis: quamquam ipsa latitudo Lunae semper
 crescit vel descrevit: suntque propterea incidentiae et ex-
 gationis spacia non penitus aequalia: sed differentia tam
 modica, ut frustra transisse tempus videretur, exactius yta
 scrutaturus. Hoc quidem modo tempora durationes et ma-
 gnitudines eclipsium sunt explicata: Sed quoniam mul-
 torum est sententia non per diametros sed superficies opor-
 tere decerni deficientium partes: non enim linea sed superficies
 deficiunt. Sit igitur $abcd$ Solis circulus vel umbrae
 cuius centrum sit e . Lunaribus quoque $afcg$ cuius centrum
 sit i : qui se invicem secant in a et c punctis: et agatur per
 utrumque centrum recta bef : et connectantur ae : ec : ia
 ic et akc ad rectos angulos ipsi af . Volumus ex his
 scrutari, quanta fuerit sub superficies obscurata $adcg$ quotus
 orbis sit totius plani, orbis Solis vel Lunae deficientis
 in parte. Quoniam igitur ex superioribus utriusque orbis
 diametros ae : ai datur: distantia quoque centrorum, sine
 latitudo Lunaribus ei . Habemus triangulum aei datorum
 laterum: et propterea datorum angulorum per demonstrata
 superius, cui similis est et aequalis etc. erunt igitur adc
 et agc circumferentiae datae in partibus quibus circum-
 mures circulus est eccly. Porro Archimedes Syracusanus
 in dimensionibus circuli proclit circumcurrenti ad dia-
 metrum minore admittere rationem quod triplicem sexagesimam
 maiore vero quod triplicem suppartientem septuagesimas
 primas decem. Inter has media assumit pro ut trium
 scrupulorum prima octo sita ~~xxx~~ ad unum. Qua ratione etiam
 agc et adc circumferentiae patebunt in eisdem partibus

secundum diametros





quoniam erat illorum diametri sine $a e$ et $a i$ quibus et contenta
sub ipsis $ea:ad$ et sub $ia:ag$ aequalia sectoribus $a e c$
et $a i c$ alteri alteri. Sed et triangulorum isoscelorum
 $a e r$ et $a i c$ datur basis communis $a k c$ et perpendiculares
 $e k:k i$. Et quod igitur sub ipsis $a k:k g$ continetur
datur: et est contenta trianguli $a e c$. Similiter quod sub
 $a k:k i$ trianguli $a i c$ planum. Cum igitur utraque trian-
gula ab utroque suis sectoribus dirempta fuerit rema-
nebunt segmenta circulorum $a f c$ et $a c d$ quibus constat
tota $a d c g$ quaesita. Quoniam etiam totum circuli planum
quod sub $b e$ et $b a d$ continetur in eclipsi Solis: sine qua
sub $f i$ et $f a g$ in Lunari eclipsi datur. quot igitur
concursum fuerit ipsum $a d c g$ defines a toto circulo sine
Solis sine Lunae fuit manifestum. Haec de Luna
modo sufficiat: quod apud alios sunt Latius pertractata.
festinamus enim ad reliquorum quing. syderum revolutiones
quae in sequentibus dicuntur



Quintus revolutionum
liber fuit

*

actenus terra circa Solem ac Luna circa terrā
 pro viribus nostris absolvimus revolutiones. Aggre-
 dimur modo quinque errantium stellarum motus. quorum
 orbium ordine et magnitudines ipsa terrae mobilitas confessa
 mirabili: ac certa symmetria conseruit. Ut in primo libro
 summatim recensimus. Dum ostenderemus, quod orbis ipsi
 non circa terrā sed magis circa Solem centra sua haberent.
 Superest igitur, ut haec omnia singulatim et evidentius
 demonstremus: faciamusque promissis quantum in nobis est
 satis: adhibitis praesertim apparitionibus experimetis: quae
 cum ab antiquis tum a nostris temporibus accepimus: quibus
 ratio ipsorum motuum certior habeatur. Denominatur

~~de revolutionibus eorum et medijs motibus~~

At quoniam feruntur et ipsi in longitudinem et latitudinem
 varijs modis: suntque eorum differentiae inaequales, et
 apparentes ad utraque partes, operipimum erat medios
 illorum et aequales motus explicare: quibus inaequali-
 tatis differentia possit accipi. Ad aequalitatem vero perferendam
 inter est sine tempora revolutionum: quibus intelligatur
~~in aequalitas quousi similis redigisse. ut circa Solem et~~
~~Luna facimus autem haec quinque sidera apud Timaeum~~
 platonis scilicet suam quodque specie. Saturnus phaenon
 quasi luente vel apparente duces latet enim minimis
 catoris: itaque emergit occultatus a Sole. Iupiter
 a splendore phaeton. Mars pyraeus ab igneo candore.
 Venus quandoque quosque quae eorum hoc est Lucifer
 et vespugo, prout eade mane vel vespere fulserit.
 Denique Mercurius a micante vibrantes lumine Stilbon.
 Feruntur et ipsi in longitudinem et latitudinem maiori differentia quam Luna

Dini longitudinis motus plurimum differentes apponent
 in ipsis. Unus est propter motum terrae quæ diximus. Alius
 cuiusque proprius. Primum non turba motum comuta-
 tionis dicere placuit. Cum ipse sit, qui in omnibus illis
 stationes progressionis et regressus facit apparere: non
 quod planeta sit distrahitur: qui motu suo semper
 procedit: sed quod per modum rotationis sit appareat
 quia essent motus terrae pro differentia et magnitudine
 illorum orbium. Patet igitur, quod Saturni Iovis et
 Martis vera loca tunc tantummodo nobis conspicienda
 sunt, quando fuerit arionysii: quod accidit fere
 medio repetitionum: coincidunt enim tunc et medio loco
 Solis in linea rectam, illa rotationis exanti. Porro
 in Venere et Mercurio alia ratio est: latet enim tunc
 maxime hypaugi existentes ostenduntque solum suas
 quas faciunt a Sole hinc inde exaltationes: ut absque
 rotatione harum nunquam viderentur. Est ergo privati
 cuiusque planetae sua revolutio rotationis, motum
 vero terrae ad planetam: et utrumque cursus sic ca-
 bentes superponit terrae sive Solis decas, motum
 simpliciter. Siquidem meminisse oportet in toto hoc opere
 et non minus, de terra semper intelligi, quicquid dicitur
 Solis, vel quod dicitur. Quoniam vero tales periodice
 rotationum repuntur inaequales differentia ma-
 nifesta: cognoverunt prius illorum quoque motus sy-
 derum esse inaequales: et absides habere circulorum
 ad quas inaequalitas eorum reverteretur: easque
 rationi sunt perpetuas habere sedes in non errantium
 stellarum sphaera. Quo argumento ad medios illorum
 motus ac periodos aequales perscrutandas patuit ingressum
 Cum enim locum aliusvis scdm rectam a Sole et stella

~~propter se mutare~~

Et quo ipse inter sese explicat
 Nam motu rotationis nihil
 aliud esse dicimus, nisi, cum
 in quo motus terrae aequalis
 illorum motu excedit ut in
 Saturno bene Marte, vel re-
 cedat ut in Venere et Mercurio

fixa distantia memorie proditū haberet: et post tps
 intervallū sydus ipm ad eundē locum pvenisse compe-
 rarent cum simili Solis distantia, visa est visus est
 planeta omne inaequalitatem pgrasse et p omnia ad
 statum redysse priore cum terra. Sūq; p tempus qd
 interesset ratiocinati sunt numerū revolutionū inte-
 grarū et equalē: et ex eis motus sideris pticulares.
 Recensuit autē ptolemus hos circuitus sub mō amoy
 solarū prout ab Hipparcho fatetur se recepisse, annos
 autem solares vult intelligi: qui ab æquinoctio vel solstio
 capiuntur. Sed iā patuit tales ānos admodū equales nō
 esse: illis propterea nos utemur: quā a stellis fixis re-
 capiuntur ~~semitis comparationis~~: quibus etiā emendatiores horū
 quā siderum motus a nobis sunt restituti: prout hoc
 mō tempore invenimus defuisse aliqd ex eis vel abundasse: hoc modo
 Nam ad Saturnū quinquages septies revolvit terra
 quē motū commutationis diximus: in lix annis Solarib;
 mō die vno scrup primis vii 2 xlvij fere: in quo
 tempore stella motu proprio bis circumit adiecto grad
 vno scrup primis vii scdis vii. Iupiter sexies quinquies
 supatur a terra in annis Solaribus lxxi a quibus dñm
 dies v sū prima xlv 2 xxviij. Sub quibus stella
 revolvitur motu suo sexies deficientib; part v scrup
 primis xlv 2 ij s. Martis revolutiones commutationū
 sunt xxxviij in annis Solaribus lxxix dieb; y scrup
 primis xxxviij 2 iij. In quibus stella motu suo coplētis
 quadraginta duobus pcedis adijit gradus ij scruput
 prima xxxviij 2 lxxij. Venus quingies supat motum
 telluris demptis diebus y scrup primis xxxviij 2 xlvij in annis Solaribus viij
 sempe p hoc tempus Solem circumit decies tre minus
 duobus gradibus xxxviij scrup primis xl scdis. Mercuri
 demū exlv periodus facit commutationē in annis Solaribus

F
cum qua aggregat circa
Sole convertitur F

quadraginta sex additis diei serup primis xxxvi scilicet
xxiiij: quibus et ipse supat motum terre scilicet nonagesies
et semel additis serup diei xxxvi scilicet xxiiij: fere
Sunt igitur singulis singulis circuitus rotationum
Saturno in diebus 328 cccxxviij serup primis 2
2 xxxvi 3 xi. Ioni in diebus cccyc serup primis
xxvi 2 y 3 56 Marti dieb Decxxviij serup i hvi
2 ixx 3 viij. Veneri dieb Dlxviiij serup ho xvi xxiiij.
Mercurio dieb cxi ly xli xii. Quos resolutos in
minuti gradus et multiplicatos in cccxvi annis
partiti fuerimus p numerum diem et serupulorum suorum
habebimus annuum motum. Saturni grad cccxviij
serup xxxvi 2 y 3 liij 4 12. Iouis grad cccxxvi
serup xxi viij xv viij. Martis grad clxxviij serup
xxviij xxvi xvi xii. Veneris grad ccxxvi serup
i xlvij liij xxx. Mercurij grad post tres revolutiones
grad liij serup hvi xlvij liij xl. Horum trecentis
sexagesima pars est motus diurnus Saturni
serup hvi viij xlvij Iouis sc liij ix viij il Martis
serup xxvi xli xl viij. Veneris serup xxxvi il xxviij
xxxvi. Mercurij grad vi serup vi xxvi vi xlvij.
prout in tabula ad instar Solis et Lunae mediocri
motum, exposita sunt: que sequuntur. Proprios aut
motus eorum sic extendisse, existimamus esse supfluum
constant enim ablatione istorum a medio motus O: que
illi coponunt: ut diximus. At his non contentus aliquis
potest pro libito suo facere. Est enim annus Saturni
motus proprius ad non errantem stellarum sphaeram. Grad
xvi serup xvi xlvij xvi liij Iouis grad xxx serup xix xl
h liij. Martis grad clxxviij serup xvi xvi liij liij. In
Veneris autem et Mercurio quoniam non apparet nobis
ipse motus O pro eis usque venit: suppletur modo p quem
apparentia eorum proficiuntur: et demonstrantur ut inferimus.

MOTVS SATVRNI IN ANNIS ET SEXAGE

An ni	M O T V S					An ni	M O T V S				
1	5	47	32	3	9	31	5	33	33	37	59
2	5	35	4	6	19	32	5	21	5	41	54
3	5	22	36	9	29	33	5	8	37	42	19
4	5	10	8	12	38	34	4	56	9	47	28
5	4	57	40	15	48	35	4	43	41	50	38
6	4	45	12	18	58	36	4	31	13	53	48
7	4	32	44	22	7	37	4	18	45	56	58
8	4	20	16	25	17	38	4	6	18	0	7
9	4	57	48	28	27	39	3	53	40	53	17
10	3	55	20	31	36	40	3	41	22	56	26
11	3	42	52	34	46	41	3	28	54	59	36
12	3	30	24	37	56	42	3	16	46	12	46
13	3	17	56	41	5	43	3	3	58	15	55
14	3	55	28	44	15	44	2	51	30	19	5
15	2	53	0	47	25	45	2	39	2	22	15
16	2	40	32	50	35	46	2	26	34	25	24
17	2	28	4	53	44	47	2	14	6	28	32
18	2	15	36	56	54	48	2	1	38	31	44
19	2	3	9	0	3	49	1	49	10	34	53
20	1	50	41	3	13	50	1	36	42	38	3
21	1	38	13	6	23	51	1	24	14	41	13
22	1	25	45	9	32	52	1	11	46	44	22
23	1	13	17	12	42	53	0	59	18	47	32
24	1	0	49	15	52	54	0	46	50	50	42
25	0	48	21	19	1	55	0	34	22	53	51
26	0	35	53	22	11	56	0	21	54	57	1
27	0	23	25	25	21	57	0	9	2	0	11
28	0	10	57	28	30	58	5	56	58	3	20
29	5	58	29	31	40	59	5	44	31	6	30
30	5	46	1	34	50	60	5	32	3	9	40

MOIVS SATVRNI IN DIEB. ET SEXAG.

Di es						Di es					
1	0	0	57	7	44	31	0	29	30	59	46
2	0	1	54	15	28	32	0	30	28	7	39
3	0	2	51	23	12	33	0	31	25	15	14
4	0	3	48	30	56	34	0	32	22	22	58
5	0	4	45	38	40	35	0	33	19	30	42
6	0	5	42	46	24	36	0	34	16	38	26
7	0	6	39	54	8	37	0	35	13	46	1
8	0	7	37	1	52	38	0	36	10	53	55
9	0	8	34	9	36	39	0	37	8	1	39
10	0	9	31	17	20	40	0	38	5	9	23
11	0	10	28	25	4	41	0	39	2	17	7
12	0	11	25	32	49	42	0	39	59	24	51
13	0	12	22	40	33	43	0	40	56	32	35
14	0	13	19	48	17	44	0	41	53	40	19
15	0	14	16	56	1	45	0	42	50	48	3
16	0	15	14	3	45	46	0	43	47	55	47
17	0	16	11	11	29	47	0	44	45	3	31
18	0	17	8	19	13	48	0	45	42	11	16
19	0	18	5	26	57	49	0	46	39	19	0
20	0	19	2	34	41	50	0	47	36	26	44
21	0	19	59	42	25	51	0	48	33	34	28
22	0	20	56	50	9	52	0	49	30	42	12
23	0	21	53	57	53	53	0	50	27	49	56
24	0	22	51	5	38	54	0	51	24	57	40
25	0	23	48	13	22	55	0	52	22	5	24
26	0	24	45	21	6	56	0	53	19	13	8
27	0	25	42	28	50	57	0	54	16	20	52
28	0	26	39	36	34	58	0	55	13	28	36
29	0	27	36	44	18	59	0	56	10	36	20
30	0	28	33	52	2	60	0	57	7	44	5

Jouis motus commuta 1 annis et sexagenis annor

An m	M O T V S				
1	5	29	25	8	15
2	4	58	50	16	30
3	4	28	15	24	45
4	3	57	40	33	0
5	3	27	5	41	15
6	2	56	30	49	30
7	2	25	55	57	45
8	1	55	21	6	0
9	1	24	46	14	15
10	0	54	11	22	31
11	0	23	36	30	46
12	5	53	1	39	1
13	4	22	26	47	16
14	4	51	51	55	31
15	4	21	17	3	46
16	3	50	42	12	1
17	3	20	7	20	16
18	2	49	32	28	31
19	2	18	57	36	46
20	1	48	22	45	2
21	1	17	47	53	17
22	0	47	13	1	32
23	0	16	38	9	47
24	5	46	3	18	2
25	5	15	28	26	17
26	4	44	53	34	32
27	4	14	18	42	47
28	3	43	43	51	2
29	3	13	8	59	17
30	2	42	34	7	33

An m	M O T V S				
31	2	11	59	15	48
32	1	41	24	24	3
33	1	10	49	32	18
34	0	40	14	40	33
35	0	9	39	48	48
36	5	39	4	56	3
37	5	8	30	5	18
38	4	37	55	13	33
39	4	7	20	21	48
40	3	36	45	30	4
41	3	6	10	38	19
42	2	35	35	46	34
43	2	5	0	54	49
44	1	34	26	3	4
45	1	3	51	11	19
46	0	33	16	19	34
47	0	2	41	27	49
48	5	32	6	36	4
49	5	1	31	44	19
50	4	30	56	52	34
51	4	0	22	0	50
52	3	29	47	9	5
53	2	58	12	17	20
54	2	28	37	25	35
55	1	58	2	33	50
56	1	27	27	42	5
57	0	56	52	50	20
58	0	26	17	58	35
59	5	55	43	6	50
60	5	25	8	15	6

solis motus com in diebus et sexagesimis

1	0	0	54	9	3	31	0	27	58	40	58
2	0	1	48	18	7	32	0	28	52	50	2
3	0	2	42	27	11	33	0	29	46	59	5
4	0	3	36	36	15	34	0	30	41	8	9
5	0	4	30	45	19	35	0	31	35	17	13
6	0	5	24	54	22	36	0	32	29	26	17
7	0	6	19	3	26	37	0	33	23	35	21
8	0	7	13	12	30	38	0	34	17	44	25
9	0	8	7	21	34	39	0	35	11	53	29
10	0	9	1	30	38	40	0	36	6	2	32
11	0	9	55	39	41	41	0	37	0	21	36
12	0	10	49	48	45	42	0	37	54	20	40
13	0	11	43	57	49	43	0	38	48	29	44
14	0	12	38	6	53	44	0	39	42	38	47
15	0	13	32	15	57	45	0	40	36	47	51
16	0	14	26	25	1	46	0	41	30	56	55
17	0	15	20	34	4	47	0	42	25	5	59
18	0	16	14	43	8	48	0	43	19	15	3
19	0	17	8	52	12	49	0	44	13	24	6
20	0	18	3	1	16	50	0	45	7	33	10
21	0	18	57	10	20	51	0	46	1	42	14
22	0	19	51	19	23	52	0	46	55	51	18
23	0	20	45	28	27	53	0	47	50	0	22
24	0	21	39	37	31	54	0	48	44	9	26
25	0	22	33	46	35	55	0	49	38	18	29
26	0	23	27	55	39	56	0	50	32	27	33
27	0	24	22	4	43	57	0	51	26	36	37
28	0	25	16	13	46	58	0	52	20	45	41
29	0	26	10	22	50	59	0	53	14	54	45
30	0	27	4	31	54	60	0	54	9	3	49

Marth's co-motus in annis et sexagesimis annorum

An m	MOTVS					An m	MOTVS				
1	2	48	28	30	30	31	3	2	43	48	38
2	5	36	57	1	12	32	5	51	12	19	14
3	2	25	25	31	48	33	2	39	40	49	40
4	5	13	54	2	24	34	5	28	9	20	26
5	2	2	22	33	0	35	2	16	37	51	2
6	4	50	51	3	36	36	5	5	6	21	38
7	1	39	19	34	12	37	1	53	34	52	14
8	4	27	48	4	48	38	4	42	3	22	50
9	1	16	16	35	24	39	1	30	31	53	26
10	4	4	45	6	0	40	4	19	0	24	2
11	0	53	13	36	36	41	1	7	28	54	38
12	3	41	42	7	12	42	3	55	57	25	14
13	0	30	10	37	48	43	0	44	25	55	50
14	3	18	39	8	24	44	3	32	54	26	26
15	0	7	7	39	1	45	0	21	22	57	3
16	2	55	36	9	37	46	3	9	51	27	39
17	5	44	4	40	13	47	5	58	19	58	15
18	2	32	33	10	49	48	2	46	48	28	51
19	5	21	1	41	25	49	5	35	16	59	27
20	2	9	30	12	1	50	2	23	45	30	3
21	4	57	58	42	37	51	5	12	14	0	39
22	1	46	27	13	13	52	2	0	42	31	15
23	4	34	55	43	49	53	4	49	11	1	51
24	1	23	24	14	25	54	1	37	39	32	27
25	4	11	52	45	1	55	4	26	8	3	3
26	1	0	21	15	37	56	1	14	36	33	39
27	3	48	49	46	13	57	4	3	5	4	15
28	0	37	18	16	49	58	0	51	33	34	51
29	3	25	46	47	25	59	3	40	2	5	27
30	0	14	15	18	2	60	0	28	30	36	4

Marthi motus rō. m dieb. Sexage et Srup. durum

Durs et Srup	Mo T V S					Di es	Motus				
1	0	0	27	41	40	31	0	14	18	31	31
2	0	0	55	23	20	32	0	14	46	13	31
3	0	1	23	5	1	33	0	15	14	55	12
4	0	1	50	46	41	34	0	15	41	36	32
5	0	2	18	28	21	35	0	16	9	18	32
6	0	2	46	10	2	36	0	16	37	0	13
7	0	3	13	51	42	37	0	17	4	41	33
8	0	3	41	33	22	38	0	17	32	23	33
9	0	4	9	15	3	39	0	18	0	5	14
10	0	4	36	56	43	40	0	18	27	46	34
11	0	5	4	38	29	41	0	18	55	28	35
12	0	5	32	20	4	42	0	19	23	10	15
13	0	6	0	1	44	43	0	19	50	51	55
14	0	6	27	43	24	44	0	20	18	33	36
15	0	6	55	25	5	45	0	20	46	15	16
16	0	7	23	6	45	46	0	21	13	56	56
17	0	7	50	48	26	47	0	21	41	38	37
18	0	8	18	30	6	48	0	22	9	20	17
19	0	8	46	11	46	49	0	22	37	1	57
20	0	9	13	53	27	50	0	23	4	43	38
21	0	9	41	35	7	51	0	23	32	25	18
22	0	10	9	16	48	52	0	24	0	6	59
23	0	10	36	58	28	53	0	24	27	48	39
24	0	11	4	40	8	54	0	24	55	30	19
25	0	11	32	21	48	55	0	25	23	12	0
26	0	12	0	3	29	56	0	25	50	53	40
27	0	12	27	45	9	57	0	26	18	35	20
28	0	12	55	26	49	58	0	27	46	17	1
29	0	13	23	8	30	59	0	27	13	58	41
30	0	13	50	50	11	60	0	27	41	40	22

Veneris motus comut 1 diebus et sexag. semper etc

Di es	M O T V S					Di es	M O T V S				
1	0	0	36	59	28	31	0	19	6	49	52
2	0	1	13	58	57	32	0	19	43	43	21
3	0	1	50	58	26	33	0	20	20	42	50
4	0	2	27	57	54	34	0	20	57	42	19
5	0	3	04	57	29	35	0	21	34	41	48
6	0	3	41	56	52	36	0	22	11	41	16
7	0	4	18	56	21	37	0	22	48	40	45
8	0	4	55	55	50	38	0	23	25	40	14
9	0	5	32	55	19	39	0	24	2	39	43
10	0	6	9	54	48	40	0	24	39	39	12
11	0	6	46	54	16	41	0	25	16	38	40
12	0	7	23	53	45	42	0	25	43	38	9
13	0	8	0	53	14	43	0	26	30	37	38
14	0	8	37	52	43	44	0	26	57	37	7
15	0	9	19	52	12	45	0	27	44	36	36
16	0	9	51	51	40	46	0	28	21	36	4
17	0	10	28	51	9	47	0	28	58	35	33
18	0	11	5	50	38	48	0	29	35	35	2
19	0	11	42	50	7	49	0	30	12	34	31
20	0	12	19	49	36	50	0	30	49	34	0
21	0	12	56	49	4	51	0	31	26	33	28
22	0	13	33	48	33	52	0	32	3	32	57
23	0	14	10	48	2	53	0	32	40	32	26
24	0	14	47	47	31	54	0	33	17	31	55
25	0	15	24	47	0	55	0	33	54	31	24
26	0	16	1	46	28	56	0	34	31	30	52
27	0	16	38	45	57	57	0	35	8	30	21
28	0	17	15	45	26	58	0	35	45	29	50
29	0	17	52	44	55	59	0	36	22	29	19
30	0	18	29	44	24	60	0	36	59	28	48

Mercury commutatiois motus 1 annis et sexag anno

An m aeg	Motus						Motus				
1	0	53	57	23	6	31	3	52	38	56	21
2	1	47	54	46	13	32	4	46	36	19	28
3	2	41	52	9	19	33	5	40	33	42	34
4	3	35	49	32	26	34	6	34	31	5	41
5	4	29	46	55	32	35	1	28	28	28	47
6	5	23	44	18	39	36	2	22	25	47	54
7	0	17	41	41	45	37	3	16	23	15	0
8	1	11	39	4	52	38	4	10	20	38	7
9	2	5	36	27	58	39	5	4	18	1	13
10	2	59	33	51	5	40	5	58	15	24	20
11	3	53	31	14	11	41	0	52	12	47	26
12	4	47	28	37	18	42	1	46	10	10	33
13	5	41	26	0	24	43	2	40	7	33	39
14	0	35	23	23	31	44	3	34	4	56	46
15	1	29	20	46	37	45	4	28	2	19	52
16	2	23	18	9	44	46	5	21	59	47	59
17	3	17	15	32	50	47	0	15	57	6	5
18	4	11	12	55	57	48	1	9	54	29	12
19	5	5	10	19	3	49	2	3	51	52	18
20	5	59	7	42	10	50	2	57	49	15	25
21	0	53	5	5	16	51	3	51	46	38	31
22	1	46	2	28	23	52	4	45	44	1	38
23	2	40	59	51	29	53	5	39	41	24	44
24	3	34	57	14	36	54	0	33	38	46	51
25	4	28	54	37	42	55	1	27	36	10	57
26	5	22	52	0	49	56	2	21	33	34	4
27	0	16	49	23	55	57	3	15	30	57	10
28	1	10	46	47	2	58	4	9	28	20	17
29	2	4	44	10	8	59	5	3	25	43	23
30	2	58	41	33	15	60	5	57	23	6	30

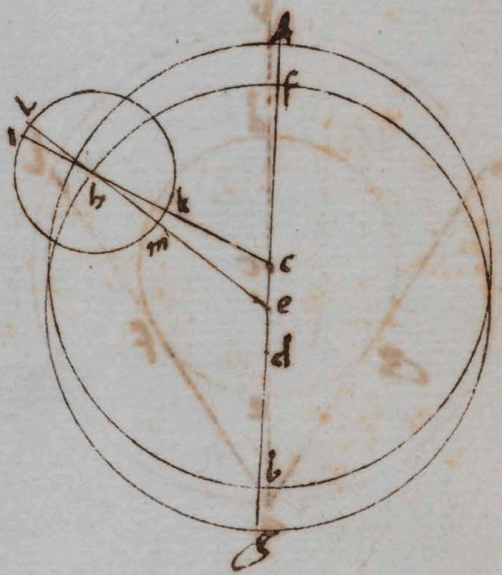
47

47

Movimentum commutationis motus in diebus et sexagesimis

Di es	Motus					Di es	Motus				
1	0	3	6	24	13	31	1	36	18	31	3
2	0	6	12	48	27	32	1	39	24	55	17
3	0	9	19	12	49	33	1	42	31	19	31
4	0	12	25	36	59	34	1	45	37	43	44
5	0	15	32	1	8	35	1	48	44	7	58
6	0	18	38	25	22	36	1	51	50	32	12
7	0	21	44	49	35	37	1	54	56	56	25
8	0	24	51	13	49	38	1	58	3	20	39
9	0	27	57	38	5	39	2	1	9	44	53
10	0	31	4	2	16	40	2	4	16	9	6
11	0	34	10	26	30	41	2	7	22	33	20
12	0	37	16	50	44	42	2	10	28	57	34
13	0	40	23	14	57	43	2	13	35	21	47
14	0	43	29	39	11	44	2	16	41	46	1
15	0	46	36	3	25	45	2	19	48	10	15
16	0	49	42	27	38	46	2	22	54	34	28
17	0	52	48	51	52	47	2	26	0	58	42
18	0	55	55	16	6	48	2	29	7	22	56
19	0	59	1	40	19	49	2	32	13	47	9
20	1	2	8	4	33	50	2	35	20	11	23
21	1	5	14	28	47	51	2	38	26	35	37
22	1	8	20	53	0	52	2	41	32	59	50
23	1	11	27	17	14	53	2	44	39	24	4
24	1	14	33	41	28	54	2	47	45	48	18
25	1	17	40	5	41	55	2	50	52	12	31
26	1	20	46	29	55	56	2	53	58	36	45
27	1	23	52	54	9	57	2	57	5	0	59
28	1	26	59	18	22	58	3	0	11	25	12
29	1	30	5	42	36	59	3	3	17	49	26
30	1	33	12	6	50	60	3	6	24	13	40

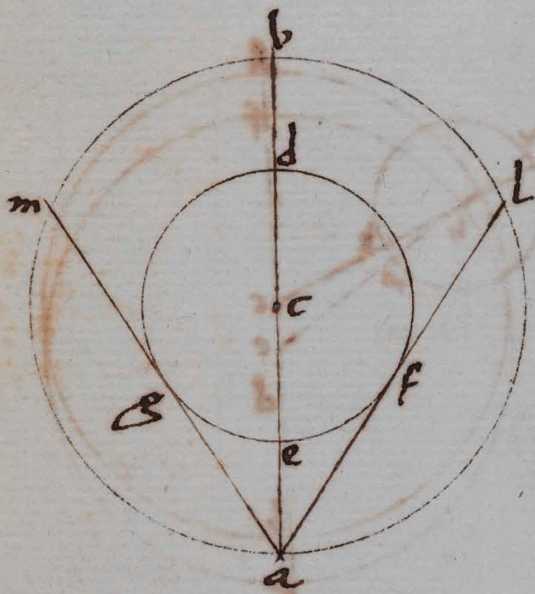
Aequalitatis et apparentiae ipsorum siderum demonstratio. optimi-
 one pristorum. Cap. ij
 Medij igitur motus eorum hoc modo se habet. nunc ad appa-
 rentem inaequalitatem convertamur. Primi mathematici, qui
 immobilem tenebant terram, imaginati sunt in Saturno, Iove
 Marte et Venere eccentricos: et praeterea alium eccentricum ad quem
 epicyclus aequaliter moveretur: ac planeta in epicyclo. Quod
 admodum si fuerit eccentricus a b circulus: cuius centrum sit c
 dimetrias autem a c b in quo centrum terrae d: ut sit apogaeum
 in a: perigaeum in b. secta quoque d c bifurca in e: quo facto
 centro describatur alter eccentricus priori aequalis f g in quo
 suscepto utrumque h centro designetur epicyclus: k et a-
 gatur per centrum eius recta linea: k c similiter et l h
 in e intelligatur autem eccentrici inclines a planis signi-
 feri atque epicyclus ad eccentrici plani per latitudines quas
 facit planeta: sed hic tamquam sunt in uno plano ob demo-
 strationis commoditatem. Aut igitur totum hoc planum
 moveri circa d centrum orbis signiferi cum e c punctis
 ad motum stellarum fixarum: per quod voluit intelligi ratum
 haec habere sedes in non errantium stellarum sphaera: epi-
 cyclum quoque in consequentia in f h g circulo: sed ad
 penes: h c linea ad quam etiam stella revolvatur ae-
 qualiter in ipso: k epicyclo. Constat autem quod ae-
 qualitas epicycli fieri debuit ad e centrum sui deferretis
 et planetae ad revolutio ad l m e linea. Concedunt
 igitur et hic motus circularis aequalitate fieri posse
 circa centrum alienum et non proprium: quod Sapius Cne-
 ronis eorum somnasset. Similiter etiam in Mercurio ac
 magis accidere. sed iam circa hanc id sufficienter,
 ut arbitror, refutatum est. Haec et similia nobis occa-
 sione praestiterunt de mobilitate terrae aliisque modis cogi-
 tandi: quibus aequalitas et principia artis permaneret
 et ratio inaequalitatis apparentis pro reddat constantior.



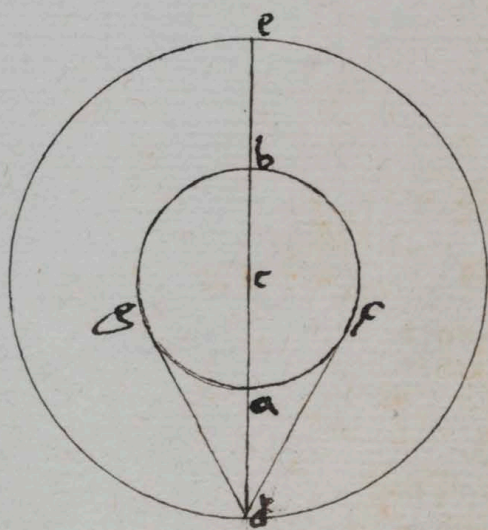
Generalis demonstratio inaequalitatis apparentis propter
motum terrae.

Cap. iij

Duabus igitur existentibus causis: quibus planeta equaliter
motus appareat inaequalis: cum pp motu terrae: tum etiam
pp motum proprium, utramque earum in genere desla-
rabimus: ac separatim oculari demonstratione: quo-
melius invicem discernatur: incipietis ab ea q omnibus
illis sese comisset propter motum terrae. Et primo circa
Venerem & Mercurium: qui terrae circulo comprehenduntur.
Sit ergo circulus ab eccentricus a Sole: quae centrum terrae
descripserit annuo circuli, iuxta modum supius traditum
centrum sit c. Nunc autem ponamus quasi nullam
altam habuerit inaequalitatem planeta pter hanc
quod erit si homocentricum fecerimus ipsi ab qui sit
de sine veneris sine Mercurij: quae propter latitudinem
inclinae offe oportet ipsi ab: sed commodioris causa
demonstrationis cogitentur ac si sint in eodem plano
et assumatur in a signo terrae: a quo educantur
visus a f l et a g m: ac contingens circuli planitie
in f g signis: et directus a c b utriusque communis
Sit autem utriusque motus terrae in q et planetae in
easdem partes: hoc est in consequentia: sed velociore
existente planeta q terra. Apparebit ergo c et ipa
linea a c b scdm Solis modum motu ferri: oculo in a
delato: sydus autem in d f g circulo: tamq in epicyclo
maiori tpe ptransibit f d g in circumferentiam i consequen-
tia: q reliqua in g et in pcedentia: et illuc totum f a g
angulum addet medio motui Solis, hic auferet eundem.
Vbi igitur motus stellae ablativus, psertim circa e pigen
maior fuerit adiectivo ipsius c scdm vidente videtur
repedare ipsi a: quod accidit in his stellis: quibus i
c e linea ad a e linea plus fuerit in ratione q i motu
a ad ipsum planitie: scdm o scdm demonstrata Apolonij



pergeri: ut postea directum: ubi vero motus ablativus adiunctum
 par fuerit ablativo: compensatis in vicem, stationem
 facere videbitur: quæ omnia compentur apparetis. Si
 igitur alia non fuisset in motu stellæ differentia: ut
 opinabatur Apollonius: poterat ista sufficere. Sed
 maxima elongationis a loco Solis medio h: quæ
 intelliguntur per angulos $f a e$ et $g a e$ matutinae
 et vespertinae horum siderum non inveniuntur ubique æ-
 quales: neque altera alteri: neque commutim et ad se-
 invicem, evidenti observata: quod rursus eorum non sit
 in homocentris cum terreno circulo: sed in alijs quibusdam
 quibus efficitur diversitatem secundam.
 Idem quoque demonstratur in tribus superioribus Sa-
 turno Iove. Marte: qui ambiunt undique terram. Re-
 pecto in terræ circulo priori assumatur exterior
 d e homocentris tamquam in eodem plano in quo locus
 planitæ sumatur utrumque in d signo: a quo rectæ
 lineæ agantur d f d g contingentes orbem terræ
 in f g signis: et d a b e diametres communis. Mani-
 festum est: quod ex a solummodo, verus locus planitæ
 apparetur in linea d e, medijs motus Solis ^{apparetur} existens
 arcuatus et terræ proximus: nam ex oppositis
 existente terra quavis in eadem linea minime appa-
 rebit hypancus factus per Solis ad e cognationem
 spe vero rursus terræ maior existens: quo superat
 motum planitæ per apogeam g b f circumferentia
 apponere videbitur motui ^{stellæ} totum arcum g d f
 ac in reliqua f a g eundem anferre: sed tempore
 minori iuxta f a g circumferentiam minorem. Et ubi
 motus ablativus terræ superaverit motum adiunctum
 stellæ circa a peritum, videbitur ipsa a terra destitui
 et in præcedentia moveri: et ibi stationem facere: ubi
 minima fuerit differentia ipsorum motuum contrariorum



secundum visum. Superius rursus manifestum est ea omnia
accidere per omnem motum terrae: quae prius quae sunt
per epicycla singulorum. Sed quoniam motus stellarum
non inveniuntur aequales propter opinionem Apolonij et an-
tiquorum: prodeunt id inaequali ad stellam revolutionem
terrae: non igitur in homocentris formantur planetae
sed alio modo: quod proxime etiam demonstrabimus.

Quibus modis errantium motus proprii apparent
inaequales

Cap. III

Quoniam vero motus eorum secundum longitudinem proprii
eandem fere modum habent, excepto Mercurio, qui videtur
ab illis differre. Quapropter de illis quatuor con-
iunctum tractabimus. Mercurio alius deputatus est
Locus. Quod igitur prius omnem motum in duobus
eccentris sicut recensitum est, posuerunt, nos duos esse
motus censemus aequales: quibus inaequalitas appa-
rentiae composita componitur: sive per eccentricum
sive per epicyclum epicyclum: sive etiam mixtum per eccentri-
cyclum: quae eandem possumus inaequalitatem effluere: ut
superius circa Solem et Lunam demonstrabimus. Sit
igitur eccentrus ab et circulus circa c centrum: dimetres
 a et b linea medij loci Solis per summam ac infimam absida
planetae: in qua etiam centrum orbis terre sit d .
factoq; in summa abside a , distantiae autem tertiae
partis c et d describatur epicyclum ef in cuius perigeeo
quod sit f planeta constitutatur. Sit autem motus
epicycli per ab eccentricum in consequentia. planeta vero
in circumferentia epicycli superiori sumit in consequentia
in reliqua ad precedentia: ac retrorsus epicycli in qua
et planeta paribus in eundem revolutionibus. Accidet
propterea, ut cum epicyclum in summa abside fuerit eccentri
et planeta in perigeeo epicycli ex opposito proutetur ad in-
vices in contrarias partes, cum uterq; suum pegerit hemicyclum

At in quadratibus utrisque medijs: utrumque absque sua
media habebit: et tunc solum epicycli diametros erit ad
a b linea: ac rursus his dimidiatis: recta ad eandem
ab. Ceterum annuus semper et abuntes: quae omnia ex ipso
motu consequentia facile intelliguntur. Hinc etiam
demonstrabitur: quod si quis hoc motu composito non
describit circulum perfectum: iuxta praeceptorum sententiam
mathematicorum & differentia tamen insensibili.
repetatur enim idem epicyclus in b centro: quod
sit k l: ac desumpto quadrato circuli a g
in ipso g epicyclus h i: et transversa secta
c d sit c m triens aequalis ipsi g i: con-
stanturque g c: i m: quae faciat se in q.
Quoniam igitur a g circumferentia similis
est ex praescripto h i circumferentiae: et an-
gulus q sub ^{acg} rectus est: rectus igitur et
h g i angulus: et qui ad q verticem sunt
etiam aequales: aequangula sunt igitur tri-
angula g i q et q c m: sed et aequalium
lateralium alterum alteri: quoniam g i basis po-
nitur aequalis ipsi c m basi: et maior est subtensa
q i ipsi g q: sicut etiam q m ipsi q c. Tota ergo: q m
maior est toti g q c. Sed f m: m l: a c: c g sunt
inter se aequales. Descriptus ergo circulus i m centro
p f l signa: ac puncta aequalis ipsi a b circulo ferabit i m
linea eodem modo: demonstrabitur ex opposito ac altero
quadrante. Planetes igitur per aequales motus epicycli
in eocentro: et ipse in epicyclo non describit circulum p-
fectum: sed quasi: quod erat demonstrandum.
Describatur modo in d centro orbis terrae annuus qui
sit n o: et extendatur i d r insuper et p d s parallela
ipsi c g: erit igitur i d r recta linea veri motus pla-
netae: g r medij et aequalis: atque in r verum terrae
apogaeum ad planeta: in s medium: atque inter eos
angulus igitur

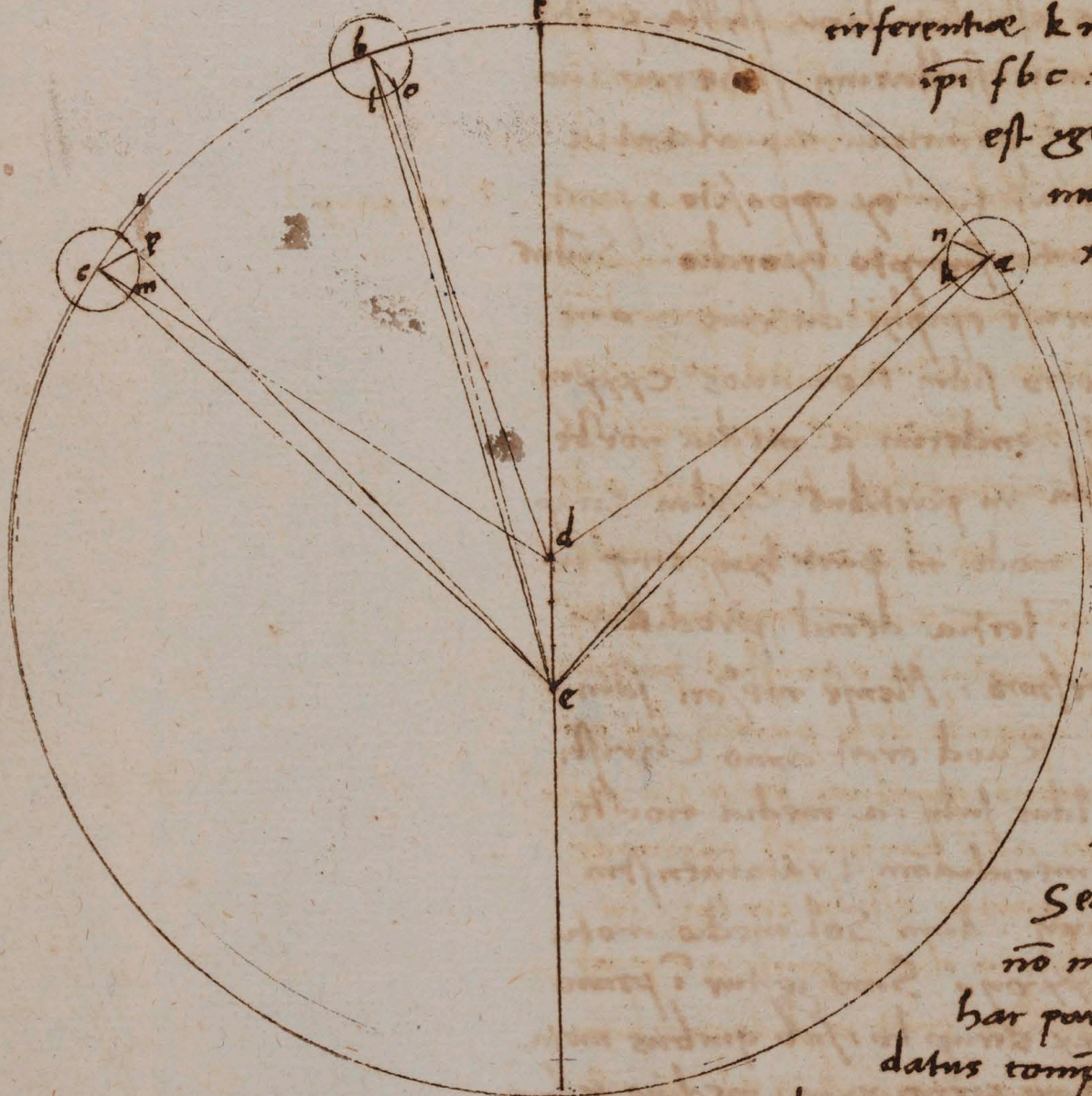
angulus $\epsilon m r d s$ sine $i d p$ est utrimque differentia inter
inter equale apparentemque motum: nempe inter $a e g$ an-
gulum: et $c d i$. Quod si loco $a b$ ecentri caperemus
ipso equale in d homocentrum: qui deferat epicyclum
cuius quæ ex centro fuerit equalis ipso $c d$: in horipo
quoque alterum epicyclum: cuius dimetres sit dimidum
ipso $c d$: moveatur autem primus epicyclus: conse-
quentia: secundus tantundem: diversum: in quo domi
planetes duplicato reflectatur motu: accidit eade
quæ iam diximus: nec multo aliter quæ circa Lunam
sunt etiam per quolibet aliorum modorum supradictorum
Sed elegimus hic ecentrepiyclum: eo quod maxime
semper Sole et inter Sole et c centum d interrim mu-
tasse reperitur: ut in Solaribus apparentibus ostensum est
Cui quidem mutationi cæteris pariter non obsequentibus
necesse est in illis aliqua sequi differentiam quæ ta-
esset promodum sit: in Marte tamen et Venere proutur
ut suo loco videbitur. Quod igitur hæc hypotheses
apparentibus sufficiat amodo ex observatis demonstrabit
sedque primū de Saturno Ioue et Marte: in quibus p-
cipuum est atque difficillimum apogæi locum et $c d$.
distanciam invenisse: quoniam per ea cætera facile demo-
strantur. In his autem eo fero modo utrimus: quo circa
Lunam usi sumus. Nempe triū oppositorum Solarum
antiquarum: quas aronychias ipsorum fulgiones ap-
pellat greci ad totidem novarum facta comparatione
quas aronychias ipsorum fulgiones appellat greci
nos extrema noctis: dum videlicet planeta linea
rectam mediæ motus Solis incidere. Soli oppositus
ante. Vbi omni illa differentia: quæ motus telluris
ingerit eximitur. Talia quippe loca ex observationibus
capuntur per instrumenta astrolabica: ut superius ex-
positum est: adhibita etiam supputatione Solis: donec co-
stiterit ad eius oppositum planeta pervenisse.

Saturnini motus demonstrationes

Cap. iij.

Inprimis igitur a Saturno assumptis tribus locis olim sacromythijs
 observatis a Ptolemaeo. Quorum primus erat anno vndero
 Adriani: mense Merhyr die eius septimo: prima hora noctis
 Christi anno Cxxvij die Septimo Calēda Aprilis: horis
 xviij aequalibus a media nocte transactis ad meridiam
 Cracovienſem habita ratione: quē una hora distare ab A-
 lexandria invenimus. Innotuit est aut loci stella partib
 Cxxvij scrup xl fore ad fixarū stellarum sphaeram: ad
 qua haec omnia referimus: tamq principū aequalitatis
 quoniam Sol motu simpliciter erat tū ex opposito i part
 ecclij scrup xl a totius arcus sumpto exordio. Sedus
 erat anno Adriani xviij: mense epiphi: die eius xviij
 scdm Aegyptios. Christi vero scdm Romanos Cxxxvij
 die tertia ante Nonas Junij: vnderim a media nocte
 aequalibus: repitq stella in partibus ccxliij scrup
 tribus: dum esset Sol medio modo in part lxij scrup iij
 horis xvi a media nocte. Tertia demet producit
 anno eiusde Adriani vagesimo: Mense meiori scdm
 aegyptios die mensis xxxij: Quod erat anno Christi
 Cxxxvij die octavo ante Idus Julij: a media nocte
 horis xj: et similiter scdm meridianū Cracovienſem
 in part ccxxvij scrup xxxvij: dum Sol medio motu
 esset in part xijc scrup xxxvij. Sunt igitur i primo
 intervallo anni vi: dies lxx scrup lv: sub quibus mota
 est stella scdm visum part lxij scrup xxij: medius telluris
 motus a stella et est commutationis: partū ecclij scrupul
 xliij. Igitur quae desunt a circulo partes vij scrupul xvj
 accrestunt medio stellae motui: ut sit partū lxxv scrup
 xxxix. In secundo intervallo sunt anni aegyptij tres
 dies xxxv scrup l. motus apparet planete part xxxij
 scrup xxxij. Commutationis part ccxlvj scrup xliij: e-
 quibus etia reliq circuli partes iij scrup xvj adjuvant motui
 sideris apparet: ut sint in medio eius motu part xxxvij

Scrip li. Quibus sic recensitis, describatur circulus planitie
 eccentricus a b c, cuius centrum sit d: diametres f d g in quo fuerit
 e centrum orbis magni terre. Sit autem a centrum epicycli in
 prima noctis summitate: b in sexta: c in tertia. In quibus
 describatur idem epicyclus secundum distantiam tertie partis
 ipsius d e: et ipsa a b c centra iungatur cum d e rectis lineis
 que secabunt epicycli circumferentiam in k l m signis cir-
 cumcurrente in k l m signis: et capiantur similes cir-



ciferentiae k n ipsi a f: l o ipsi b f atque m p
 ipsi f b c: connectanturque en: eo: ep:

est igitur a b circumferentia secundum

numerationem partium lxxv scrip

xxxix. B c partium xxxv scri

li. Angulus autem apparentie

n e o partium lxxv scri xxxv

et qui sub o e p part xxxv

scri xxxix. Propositum

est primum scrutari summe

ac infime absidis loca

hoc est ipsorum f g: cum

distantia centrorum d e: sine

quibus aequalis apparenteque

motu discernendi non est modus

Sed occurrit hic quoque difficultas

non minor quam apud Ptolemaeu in

hac parte. Quoniam si n e o angulus

datus comprehenderet a b circumferentiam

datam: et o e p ipsam b c. Jam pateret aditus

ad demonstrandum ea quae quimus. Sed ab circumferentia

cognita subtrahit a e b angulum ignotum: et similiter sub b c

nota latet angulus b e c: oportebat autem utraque nota esse

Sed nec angulorum differentiae a e n: b e o et c e p:

proprii possunt: nisi prius constiterit a f: f b et f b c

circumferentiae similes eis: quae sunt epicycli: adeoque depe-

dentia sunt haec invicem: ut simul latent vel pateant

g
 ad demonstrandum ea quae quimus. Sed ab circumferentia
 cognita subtrahit a e b angulum ignotum: et similiter sub b c
 nota latet angulus b e c: oportebat autem utraque nota esse
 Sed nec angulorum differentiae a e n: b e o et c e p:
 proprii possunt: nisi prius constiterit a f: f b et f b c
 circumferentiae similes eis: quae sunt epicycli: adeoque depe-
 dentia sunt haec invicem: ut simul latent vel pateant

Illi ergo demonstrationum medijs destituti: a posteriori ac
 p ambages sunt conversi admixti sunt: ad quæ recta et a pri-
 ori non patuit accessus: sicut accidit in circuli quadra-
 tura et alijs plerisque. Ita ptolemæus in his exequendis
 prolixo sermone in ingente numerorum multitudine se diffudit
 quæ recensere molestum censeo et superfluum: eo præsertim
 quod etiam in mris q sequuntur eundem fere modum sumus imi-
 taturi: Invenitq tandem in retractatione numerorum a f
 circumferentiam esse partium lviij scrup 1. f6 part xviij
 scrup xxxviij f6c part lvi s. Distantia vero centrorum de
 partium ~~xxxviij~~ quarum d f fuerit lx: sed quarum in mris numeris + vii scrup l
 d f est decem millium sunt 1016. Ex his deducite accipi
 d e partium 854 reliquam quadratam part 285 epicyclo
 dedimus: quibus sic assumptis et mutatis ad nostram
 hypothesein demonstrabimus ea congruere apparentijs
 observatis. Quoniam in primo acronychio trianguli ade
 latus a d datur partium 10000 et d e partium eadem
 854 cum a de angulo reliquo ex a de: quibus per
 demonstrata triangulorum planorum a e constat partibus
 similibus 10489: et reliqui anguli dea partium lviij scr
 vii d a e part m scrup lx quibus quatuor recti sunt cccx
 sed angulus h a n æquat ipsi ad f partium est eadem
 lviij scrup i: totus ergo k a e partium est lx scr lviij. In
 triangulo igitur k a e duo latera data sunt a e part
 10489 et k a part 285 quarum erat a d decem millium
 cum angulo k a e: dabitur etiam qui sub a e k et est
 partis vnius scrup xxij: et reliquus k e d apparet
 partium lii scrup xlvij quarum quatuor recti sunt cccx
 quæ quærebamus. Similiter in secundo acronychio. Nam tri-
 anguli b de datur latus d e partium 854 quarum b d est
 10000 cum angulo b de reliquo ex b d f partium clxi
 scrup xxij: fiet et ipse datorum angulorum et laterum:
 b e latus partium 10812 quarum erat b d 10000: et angulus
 d b e partis vnius scrup xxviij et reliquus b e d part xviij

serup xi: sed et obl angulus fit aequal: ipi b d f partim
erat xxiij serup xxxvj: totus ergo ebo partim est omnium
xx serup v. In triangulo igitur ebo duo latera data sunt
b e partim 10812 et b o part 285 cum angulo ebo datum
p demonstrata trianguloz planorū reliquum q sub beo
serup primorū xxxij. Remanet b e d igitur part xvi sive
xxxix. In archimedio quoq tertio trianguli c d e duo
latera c d d e data sunt ut primis: et angulus c d e part

hujus summa xxx: p quarta planorum propterea
datur latus basis c p partem 10512

quatuor est et 10000 et angulus
d r p part in sexup l iij cum reliq^o

ced partim by scrip xxxvi

totus ego q̄ sub ec̄p partim

est lxviii xxij quatuor

resti sunt ecclesie, Sicut etiam

trianguli ex p duo latera

data \sin cum angulo exp

~~et hanc partem per datur~~

etia c p angulus et est
... .. xxiii

partes omnes scripsit & reliquias part

vnd et p d requimus p
et h sermo xij. Hinc tot

omnis oen apparenthae col-

argutus den appentine is.
hoytix met hem strip xxiij

et o eo part xxxij stup xxlv

qui consentunt observatis. Et f

summa ab fidei bonis euentu ad partes

ccxxviij scrip xx pertingit a capite arctis

quibus si adiungatur partes vii scrup & l ꝑꝑositionis equoꝑ

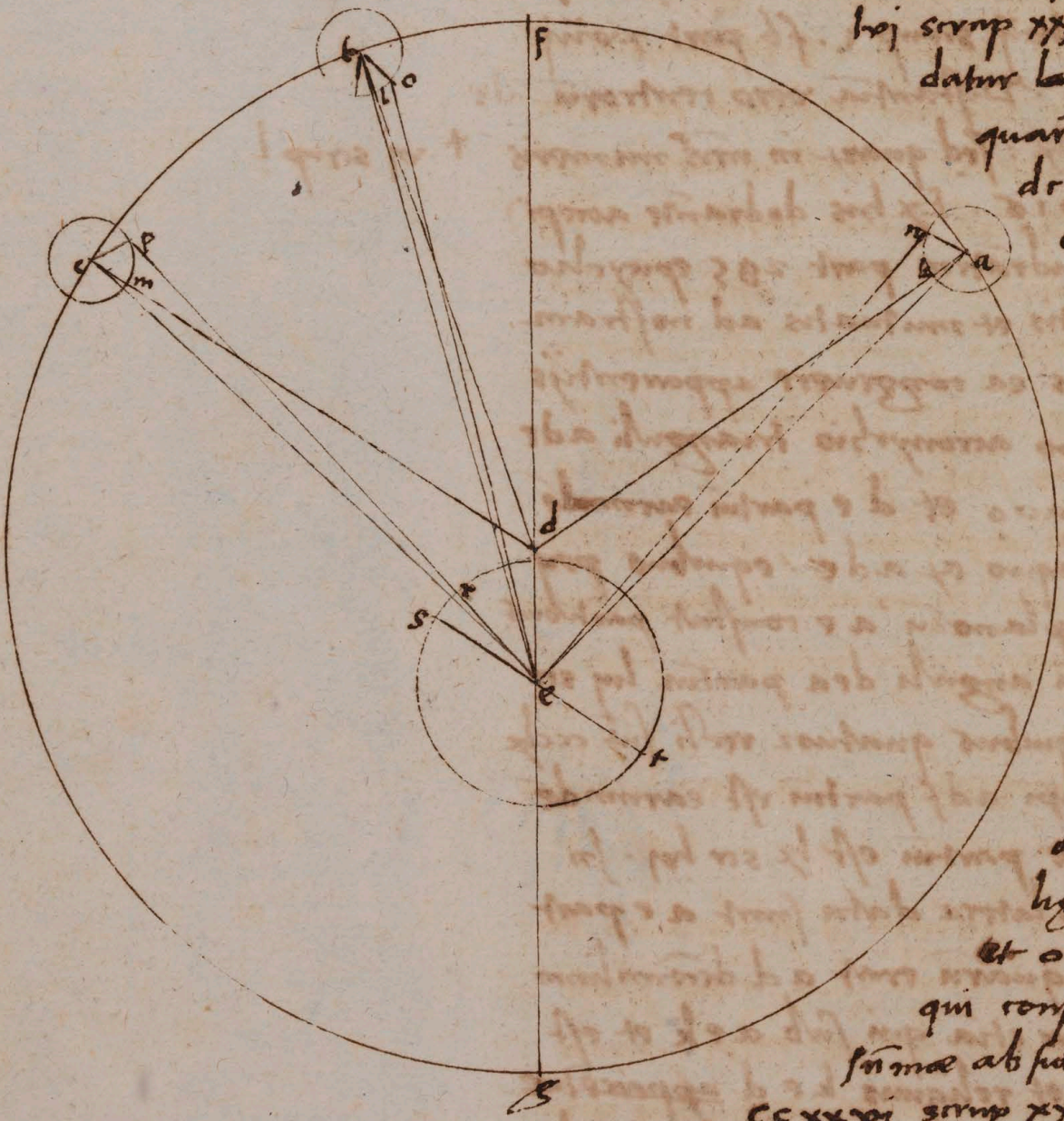
verum tunc existens perveniret ad $xxij$ grad Scorpii

uxta Ptolemaei sententia. Erat enim locus stellae ap-

patens in hoc testio anonymo (ut veritatum est) patet

ccxxvij scrup xij: quibus si auferatur partes 4 scrup xij

instā angulum apparetia p d f ut demonstratum est



remat^{et} ipe locus summe absidis eccentrici in part cxxxiij sump
 xxij. Expletur iam quod orbis terre annus r s t
 qui secabit p e linea in r signo: et gentur dimetiss et
 iusta c d linea medij motus planetae. Aequalibus igit
 angulis sed ipi cdf erit s e r angulus differentia et
 prosthaphæresis inter apparentem medijq; motum: hoc
 est inter cdf et p e d angulos partiu sump xxiij
 atq; eade inter media veramq; commutationis motum
 quæ dempta ex semicirculo: relinquit r t circumferentia
 part clxxij sump xliij ac motum aequale commuta-
 tionis a signo t sumpto principio: id est a media sot
 et stellæ commotione: usq; ad hanc tertia noctis
 extremitatem: sine vera terra et stellæ oppositione
 Habemus igitur iam id hora huius observationis
 anno videlicet vigesimo imperij Adriani. Chri
 vero cxxxviij octavo Idus July xi horis a media
 nocte anomaliam Saturni a summa abside eccentrici
 sui part lvi s medijq; motu commutationis part clxxij
 sump xliij: quæ demonstrasse propter signa fuerit
 oportumum.

De alijs tribus recentius observatis circa Saturnum
 acronychijs Cap 20

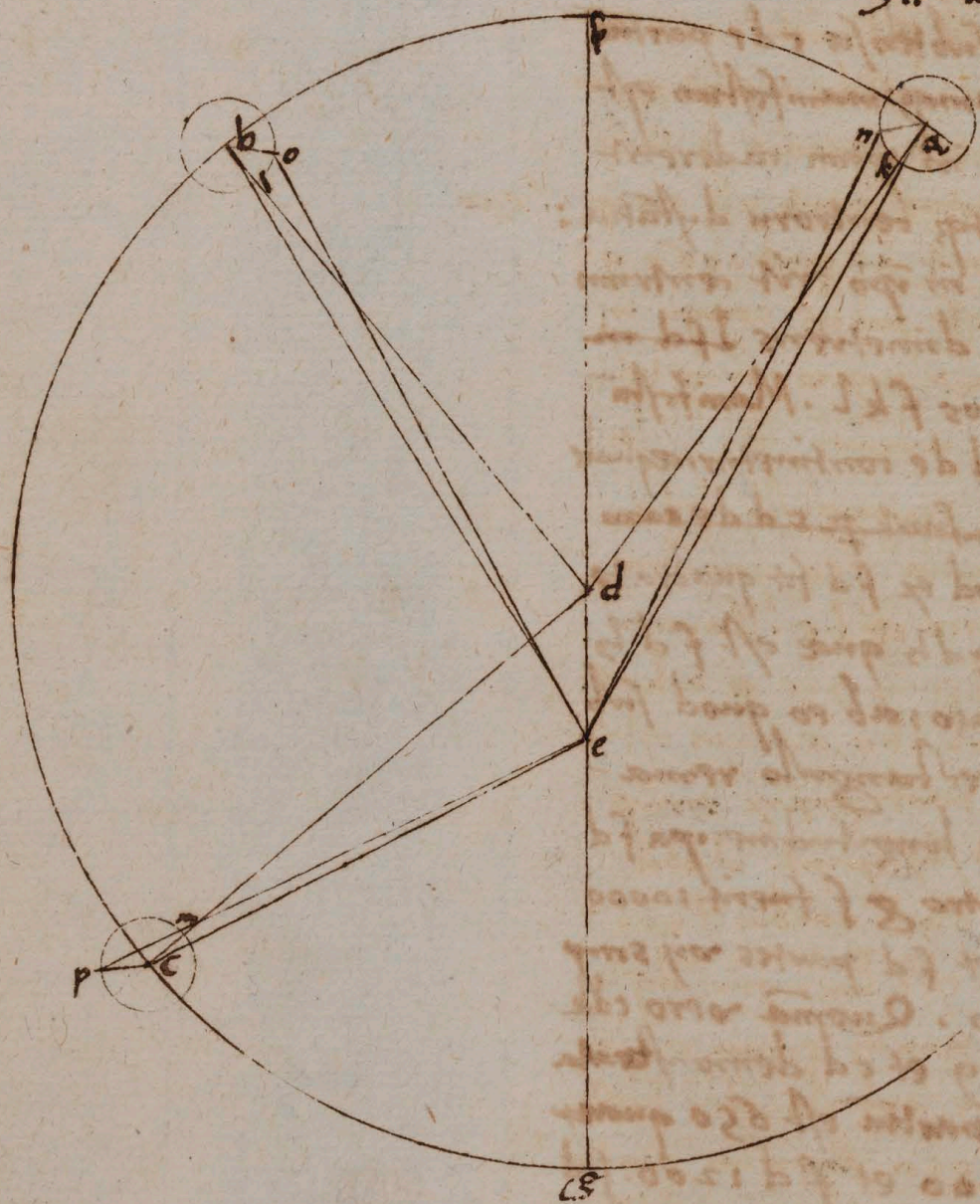
Cum ante supputatio motus Saturni a ptolemaeo tra-
 dita hanc parum discrepet nris temporibus: neq; statim
 potuerit intelligi in qua parte lateret error: coacti
 sumus novas observationes adhibere: e quibus iterum
 accepimus tres extremitates eius nocturnas. Prima
 anno Christi MDxviij tertio nonas Maij una hora
 ante mediu noctis: in qua repletus est Saturnus in
 part ccv sump xxviij. Altera erat anno Chri MDxx tertio Idus July i meridie
~~decimo Calend augusti ante meridiem in part cclxxij sump lvi~~
 sump xxv. Tertia quoq; anno eiusdem MDxxviij
 vi Idus octobris hora sump lvi a media nocte ~~duobus ante sot~~ a media nocte
 apparuitq; Saturnus i vi sump vnius partis a coram arctis

Inde etiam in triangulo a b ^{hac} p dno latera data sunt be et ea
 cum angulo a eb: qui constat partibus lxxxviij sump xxxviij
 scdm circumferentiam a b: p demonstrata igitur trianguloy
 planoru a b partiu est 15647 quaru erat be part 19968
 Secundu vero qd ab subtenditur data circumferentia est
 part 12266: quaru dimetres centri fuerit 20000. et
 ipa eb partiu 15664 et de 10599: p subtensam igitur
 b e data. ita b a e circumferentia part ciiij sump viij. Hic
 tota eabc part cxcij sump xxxxiij et reliqua circuli c e
 part cxiij sump xxxij ac p eam subtensa c d e partiu
 19898 et c d excessus part 9299. Jamq manifestu est
 qd si ipa c d e fuisset dimetres centri in ipam caderent
 sume ac infime absidis loca: pateretq centroru distantia:
 sed quia minus est segmentum eabc in ipo erit centrum
 sitz ipm f p quod atq d extendatur dimetrens lfd in
 g f d h: et ipi c d e ad angulos rectos f k l. Manifestu
 est aut quod rectangulum quod sub c d de continetur: aequale
 est ei quod sub g f f g d d h quae data sunt p c d de iam
 datas: sed quod sub g d d h cum eo quod ex f d fit quadrato
 aequale est ei quod a dimidia ipius g d h quae est f d h
 ablato igitur dimidij diametri quadrato: ab eo quod sub
 g d d h sine aequali quod sub c d de rectangulo rema-
 nebit ex f d quadratu: dabitur ergo longitudine ipa f d
 et est partiu 1200: quaru q ex centro g f fuerit 10000
 sed quare g f fuerit partiu 60 fuisset f d partes viij sump
 xij: quae partiu distant a ptolemaeo. Quoma vero c d e
 est semissus totius c d e partiu 9949 et c d demonstrata
 est partiu 9299 reliqua ergo d h partiu est 650 quare
 eademde quarum g f ponitur 10000 et f d 1200: sed
 quaru f d fuerit 10000 erit d h part 541: quae pro
 semisse subtendentis duplum anguli d f k: est ipe angulus
 partiu xxxij sump xlv quare quatuor recti sunt cccxvi
 et reliquis c d h partiu quadrata atq his similes
 in h l circumferentia subtendit in centro exister circuli
 sed tota chl medietas ipius c l e partiu est lxxxviij sump
 xxiij: ergo residua c h ab arconchio tertio ad perigeu

est partem h scrup xxvii: que dempta a semicirculo re-
linquitur c b f circumferentia partium cxxvii scrup xxxij
a summa abside ad arionychum tertium. Cumq; fuerit c b cir-
cumferentia partium lxxv scrup x lxxxvii scrup xxix: erit
residua b f part xl scrup ij a summa abside ad ariony-
chum secundum. Deinde que sequitur b f a circumferentia
partium lxxv scrup xxxix suplet a f quod erat ab ario-
nychio primo ad apogaeum f partes xxxv scrup xxxvi

Sit iam a b c circulus cuius diameter sit f d
e g centrum d apogaeum f perigaeum e
circumferentia a f part xxxv scrup
xxxvi f b part xl scrup ij f b c part
cxxvii scrup xxxij. Capiatur autem
ex iam demonstrata centrorum distan-
tia d e dodrans part 900: et
quadrans qui reliquus est part 300 quatuor
q ex centro f d fuerit 10000 scdm que
quadrante in a b c circulo epicycli
describatur: et compleatur figura iusta
proposita hypothesin. Quibus sit dis-
positis: si eluere voluerimus observata
loca saturni p modum supius traditum
ac mox repetendum: inueniemus non
nihil discrepantia. Et ut summam
dura ne pluribus lectore oneremus: nec
plus laborasse videamus in denijs in-
dicandis: q recta protinus monstrata
via: perducunt haec necessario per
triangulorum demonstrationes ad nea
angulum part lxxv scrup xxxv: et

alterum q sub o e m part lxxxvij scrup xij: atq; hic ap-
parenti maiore est semigradu: et ille xxvi scrup minor.
At tunc solum quadrare iuxta copiamus si promoti ali-
quantulum apogaeo constituerimus a f part xxxvii scrup l
ac deinceps f b circumferentiam part xxxvi scrup xxxv il



fb e part cxxxv scrup xvij. Centro quoque de distantia partium
 854: quae atqz eam q ex centro epicycli partium 285 quarum
 fd fuerit 10000: quae fere consentiunt ptolemaeo ut superius est ex
 positum. Quod em haec magnitudines apparentijs con-
 ueniat ac tribus fulgionibus nocturnis obseruatis ex-
 ppositum fuit. Quonia sub aronymchio primo in triangulo
 ade latus de datur partibus 854 quibus ad est 10000
 et angulus ade partium cxli scrup x quarum circa centru
 cum adf sunt duo recti: demonstratur ex his reliquum latus
 ae partium est 10679 quarum q ex centro fd erat 10000 et
 reliq anguli dae part xxxv y scrup ly et dea part xxxv
 scrup lvij. Similiter in triangulo aen: quonia q sub
 kaen equalis est ipi adf erit iam totus part xly scrup fcam
 xly: et latus an part 285 quarum erat ae part 10679:
 demonstrabitur angulus aen vixisse esse partis scrup ly
 fere reliquus sed totus dea constat part xxxv scrup lvij
 reliquus igitur q sub den partium erit xxxviij ly. In
 altera quoque summa noctis fulgione triangulum bed
 duorum laterum datorum est: na de partium 854 qualium
 bd 10000 cum angulo bde erit idcirco et be. Maiorem
 partium 10697 angulus dbe part y scrup xlv et reliquus
 bed part xxxviij scrup iij: sed q sub lbo equalis est
 ipi bdf: totus ergo ebo partium erit part xxxix scrup
 xxxviij ad centru: hinc autem continue suscipimus data
 latera bo partium 285 et be part 10697 quibus demon-
 stratur beo partium esse scrupulorum esse lix: quae depta
 ab angulo bed relinquit loed part xxxviij scrup v: sa
 vero demonstratum in prima fulgione angulum deq fuisse
 partium xxxviij scrup ly: totus ergo oen angulus partium
 erit part lxxvi scrup qd qz videbatur primum aronymchum
 a suo obseruatis consentientem p quem apparuit di-
 stantia fulgionis primae a secunda ac obseruationibus
 consentanea. Similiter etiam ostendetur de tertio a-
 ronymchio. Quonia trianguli cde angulus cde dat
 partium lxx scrup xly: et latera cd de q prius: quibus
 demonstratur tertium ec latus eandem esse partium 9532

Ostensum est autē. Quod Saturnus tempore ultima trini
 considerationis Ptolemaei secundū commutationis suae
 motum fuerit in partē clxxij scrup xliij. Locus autē
 sumae absidis eccentrici in partē cccxvi scrup xxij a capite
 arcus stellati. Patet igitur quod in medio tempore
 utriusque observationis Saturnus commutationem suam ae-
 qualium complerit revolutiones Mcccxlvi minus qua-
 drante unus gradus. Sunt autē a vigesimo anno A-
 driani a vigesimo quarto die mensis Mesori aegyptiorum
 una hora ante meridiem usque ad annum Christi MDxxviij
 sextum idus Octobris. ~~duas horas ante ortum Solis.~~ *Annus* *huius considerationis*
 Aegyptij Mcccxcij dies lxxv scrup xlviii. Quibus etiam si ex
 ratione colligere voluerimus motum ipsum inveniemus eundem
 similiter gradum sexagenas v gradus sex scrup xlviii. Recte
 se igitur habent q̄ exposuimus de equalibus quae superfluum
 a revolutionibus commutationis Mille trecentis quadraginta
 tribus. Recte se igitur habent q̄ exposita sunt de medijs Saturni
 motibus. In quo etiam tempore quia motus Solis simplex est
 partem lxxxiij scrup ³⁰ ~~xxxiij~~ quibus demptis grad ccclix
 scrup xlv remanet partes lxxxiij scrup ²² ~~xxxiij~~ motus Saturni
 medij: quae iam excreverunt in quadragesima septimam eius
 Saturni revolutione supputationi congruentia. Interim
 quoque et sumae absidis locus eccentrici ~~postpositus~~ *promotus* est xiiij
 gradibus et lviii scrup sub no errantium stellam sphaera
 quae credebatur Ptolemeus eodem modo fixa. At nunc apparet
 ipsum moveri in centum annis ~~moveri~~ *per* gradum unum fore.

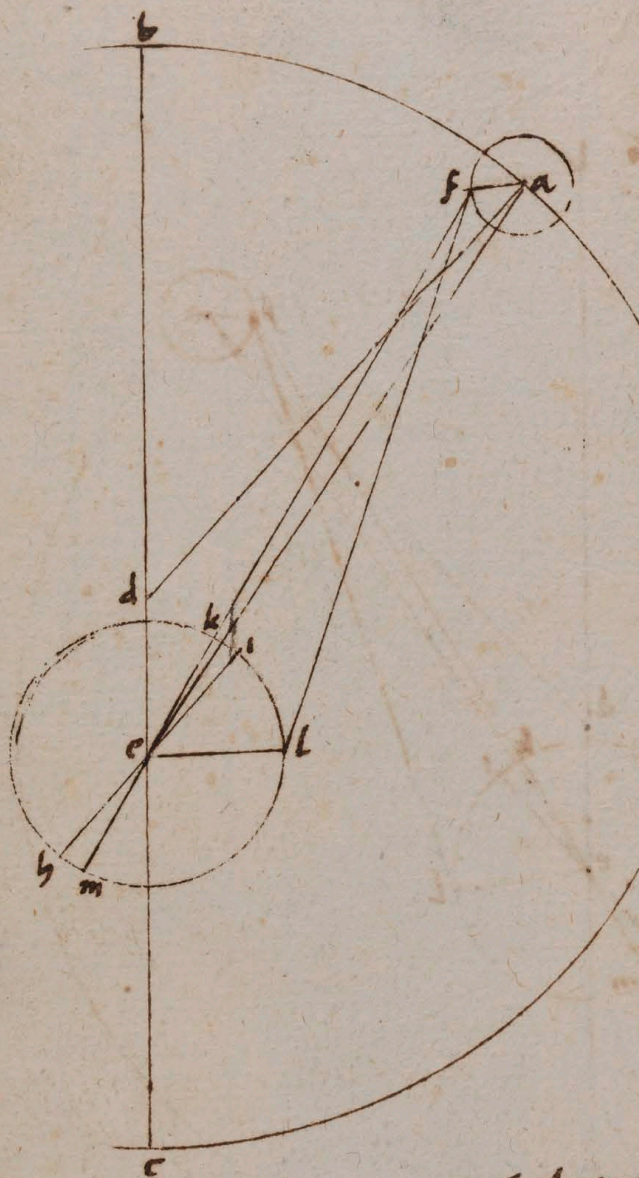
De Saturni locis constituendis

Cap viij

Sunt autē a principio annorum Christi ad annum vigesimum
 Adriani xxiiij diem mensis Mesori una hora ante meridiem
 observationis Ptolemaei. Annus aegyptij cxxxv dies cccxij
 scrup xxviij in quibus motus Saturni commutationis est
 partē cccxij scrup v cccxxviij scrup lv quae reiecta ex
 clxxij scrup xliij relinquunt partē ccv scrup xlix. Locus
 distantiae medij loci Solis a medio Saturni: et est motus
 commutationis eius ad in media nocte ad kat Januarij

ad hunc locum a prima olympiade anni aegyptij Dcc lxxv dies xij s. comprehendunt motum pter integras revolutiones part lxx scrup lv q. reiertus a part ccv scrup lxxv xlix velinqt partes cxxxvij scrup liij ad principium olympiade in meridie primi diei mensis hieratombaeonos. Exmd post annos cccij dies cclxvij pter integras inuolutus sut partes xij scrup vij appositae prioribus colligentes Alexandri magni locum part cxlviij scrup vni ad primum diem i meridie mensis thoth aegyptiorum: et ad cesare anni cc lxxvij dies cxvij s. motus aute part cclxvij scrup xx constituentes locum part xxxv scrup xxi in media nocte ad Calat Januarij.

De Saturni commutationibus: quae ab orbe terrae anno proficiuntur. et quanta illius sit distantia Cap viij
Motus Saturni longitudinis aequales una cum apparentibus sunt hoc modo demonstrati. Cetera em quae illi accidunt apparentia, commutationes sunt (ut diximus) ab orbe terrae annuo proficiuntur. Quomodo sicut terrae magnitudo ad Lunae distantia parallaxes facit, ita et orbis illius annuus in quo anno reuoluitur circa quinq. errantes stellas habet efficere: sed pro magnitudine eius longe emendiores. Tales aute commutationes accipi nequnt nisi prius altitudo stellae innotuerit. Qua tamen p una qualibet commutationis consideratione possibile est apprehendere. Quate circa Saturnum habuimus Anno Chri Mdxvij Sexto Calat Martij a media nocte precedente quinq. horis aq noctu habuit. Visus est em Saturnus in linea recta stellarum quae sunt in fronte Scorpj: nempe scda et tertiae quae eandem longitudinem habentes sunt in eix partib; adheretum stellaru sphaera: patuit igitur et Saturni locus p easdem. Sunt aut a principio annoru Chri ad hanc hora Anni aegyptij Mdxvij dies lxxvij scrup xij: et idcirco scdm numerationem locus Sol medius in part cccxv scrup xli: anomaliam commutationis Saturni



xxxij: a qua sublata h m prostaphaeresi remanet in l part
 cxij scrup xxv: quaeq; superest l k part lxvij scrup xxxij
 quibus etia constat angulus k e l. Quapp triangulum
 f e l datorum angulorum, lateru quoq; ratione habet data
 p qua in partibus quibus erat e f 140465 talu quoq;
 e l partu est 1096: quaru etia ad sine bd part 10000
 sel quaru bd iusta usum antiquoz fuerit partu lxviii
 e l partu vij scrup xxxij quae recte partu etia differt a
 traditione ptolemei. Tota igitur bd e partu est 10854
 et reliqua diametri c e partu 9146. Sed quoma epi-
 cyclu in b semp aufert celsitudini planetae partes 285
 in c vero totidem addit id est dimidiu diametri sui: erit
 propterea maxima distantia Saturni ab e centro partu
 10569 minima partu 9431 quaru sunt bd 10000. Scdm
 hanc ratione Saturno apogeo sunt partes nonne scrupula
 xlii altitudinis quaru quae ex centro orbis terra fuerit
 pars una: perigeo partes vij scrup xxxix. Quibus
 iam ligdo constare possunt Saturni commutationes ipi ma-
 iores p modum circa lina d parvis illis expositu. Suntq;
 Saturno huic maxima in apogeo exsistenti partu vj scrup lx:
~~minima vero in perigeo part vij scrup xxxix~~ differentiaq;
 interu scrup xliij: quae in contactibus orbis a stella
 venientibus lineis contingunt. Atq; hoc exemplo parti-
 culares quaeq; differentiae motus Saturni inveniuntur quas
 postea simul ac connectim horum quinq; sideru exponem.

Jouis motus demonstrationes

Ca ix

Absolute Saturno: circa Jouis quoq; motu eo modo eodem
 modo et ordine demonstrationis utemur: repetitis prius
 tribus locis a ptolemaeo prodictis ac demonstratis: quae per
 postensam circuli metamorphosim, vel eadem vel no-
 multum a se differentia restituemus: Primus erat in
 extremae noctis fulgionibus erat Anno xvj Adriani
 mense ephr Epiphi aegyptioru die primo mensis, una
 hora ante mediu noctis sequetis in xxij partibus ut ait
 & xi scrup Scorpij: sed deducta pressione aequinoctioz

e centrum orbis terrae: et doctas iporū 917 sit d &
 distantia 687 et scdm quadratū 229 distribatur epi-
 cyclū in a b c signis: tunc tanqz ad:bd:cd: ac be ce
 ac in epicyclis a k p b l cm ut anguli q sub d a k: d b l
 de m aequales sint ipis ad f: f d b: f d c: deniqz k l m co-
 mungantur rectis etia lineis ipi e. Quomā igitur tria-
 guli a d e datur angulus a d e part cy scmp xlo propter
 ad f datum: et d e latus 687 quorū ad est 10000. tertm
 quoqz latus a e demonstrabitur eorūdem

10174 et qui sub a e d angulus part
 trm scmp xlvij et reliquis d a e lxxij xxij

totūqz eak part lxxxij scmp

u. Igitur et in triangulo
 a e k duobus lateribus datis

e a 10174 qualis est a k

229 et angulo e a k pa-

refiet angulus a e k part

scmp xij vnius partis

et reliquis k e d partm

partis vnius scmp xvij

hinc etia qui reliquis

est sub k e d partm erit

lxxij scmp x. Similiter

ostendetur in triangulo bed

manet em semp aequa ha

prioribus latera b d: d e: sed

angulus b d e datur partm ij

scmp l exhibet propterea b e basis

part 9314 qualis est d b 10000

et angulus d b e partis vnius scmp xij

Surqz rursus in triangulo elb duo latera sit

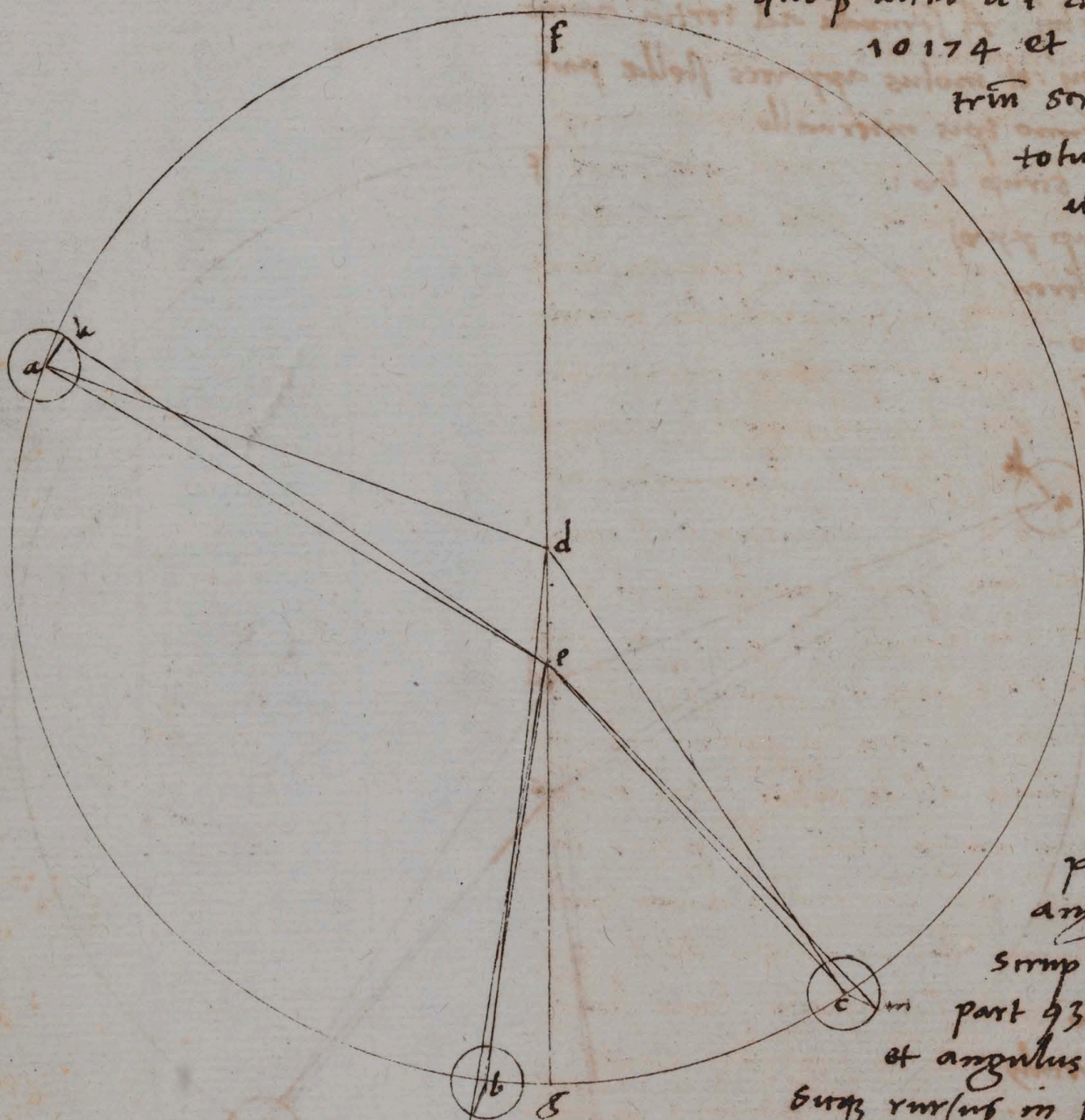
data et totus e b l angulus part iij scmp ij datur etiam

q sub l e b angulus ~~scmp iij vnius partis~~ collecta simul

scmp xviij cum abata fuerit ab f d b angulus relinquit

partes ~~scmp xviij~~ que sunt anguli f e l a quo cum

ablatus fuerit k e d part lxxij scmp x sup sunt partes

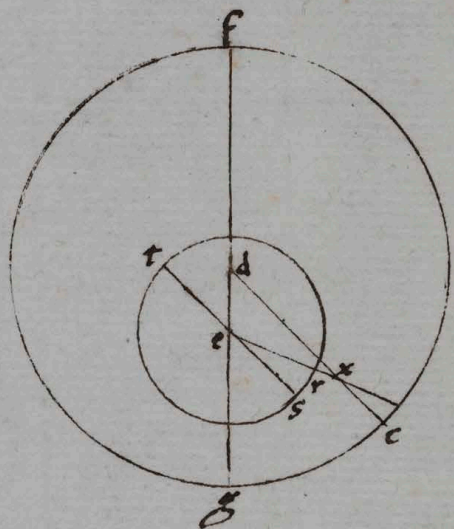


clxxij xxij cy lviij

clxxij lviij

cum scrup xlvij sunt qm̄s h̄el angulū apparentia inter
primū et secundū observatorū terminorū convergentes fore
fuit Idem tertio loco per triangulū c d e datis lateribus
c d d e cum angulo c d e qui erat partū xxx scruput
xxxvj demonstrabitur e c basis part 9410 quarū etiam
e m est 229 et angulus d e e part y scrup viij unde
totus e c m part xlvij scrup xlvij in triangulo e c m
quibus ostenditur e c m angulus scrup xxxix : et exterior
qui sub d x e aequalis ambobus interioribus e c x et c e x op
posito partū y scrup xlvij quibus d e m minor est ipsi
f d e ut sit g e m partū reliquis partū xxxij scrup
xxij et totus l e m part xxxvj scrup xxix : qui erat
a secunda fulgore ad tertiā, consentus etia observatis.
At quoniam haec tertia summa noctis fulgore inventa erat
in vij grad et xlv scrup, sequens infima absida partibz
ut ostensum est, xxxvj scrup xxxij scrup xxij declarat
summae p̄m̄s absidis locum fuisse p̄r id quod sup̄est semirradii
in part cluj scrup xxx fixarū sphaera. Exponatur ita
circa e orbis terrae annus e s t cum diametro s e t com
parata ad d c lineā. patuit aut quod angulus g d e
fuerit part xxx scrup xxxvj cui aequalis est g e s : et quod
angulus d x e suū aequalis ei r e s atqz r s circumferentia e
partū y scrup xlvij distantia planetae a p̄x̄o orbis me
dio : per quā tota t s r a summa abside orbis extat partū
partū ~~ex scrup xxx~~ clxxxij scrup xlvij. Et p̄ hoc co
firmatur, quod in hac hora tertij astronomici aevi Jovis
adnotati Anno primo Antonini die xx mensis Athyr egyp
tiorum quāqz horis a media nocte subsequuta Jovis stella
fuerit sc̄m̄ anomalia commutationis in partibus clxxxij
scrup xlvij. Locus eius aequalis sc̄m̄ longitudine in part
uy scrup lvij ac summa absidis eccentrici Locus i part
cluj scrup xxij. Quae omnia huius quoqz m̄ae hyp̄othesi
mobilitatis terrae atqz aequalitatis absolutissime plane
sunt convenientia.

De alijs tribus astronomicis Jovis veteribus observatis. Cap x



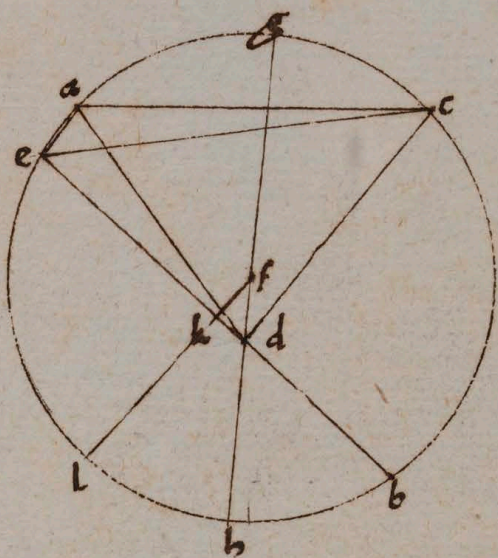
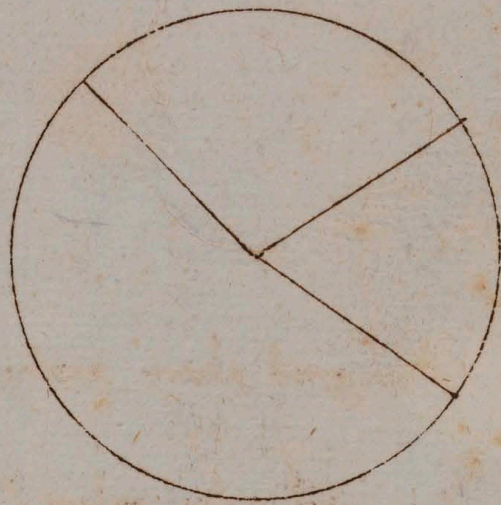
f in grad xlvij xxxvij f

f in grad cxij xlvij f



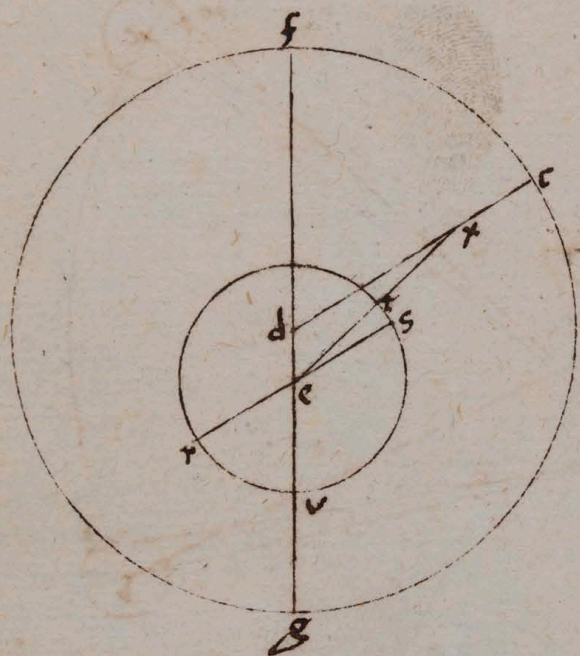
Tribus locis Stellae Iovis olim proditis atq; hoc modo taxatis
alia tria substituimus: quae etiam summa diligentia obser-
vavimus ipsi Iovis arcumchi. Primum Anno Christi MD
xx pridie Calend May a media nocte praecedente horis
xj in grad cc sump xxvij fixarum sphaerae. Secundum
Anno Christi MDxxvj Quarto Calend Decembris a me-
dia nocte horis tribus. Tertium vero Anno eiusdem
MDxxix ipis Calend february horis xix a media
nocte transactis. A primo ad secundum sunt anni vij
dies ccxij sump xl sub quibus Iovis motus est visus
est part ccvij sump vij. A secundo ad tertium sunt anni
egyptij duo: dies lxxvj sump xxxix et motus stella ap-
parens part lxx sump x. Motus autem aequalis in primo
ipsi intervallo partem est ex cic sump xlv in secundo
part lxxvj sump x. Ad hoc exemplum describatur circulus
eccentrus a b c in quo existimetur planeta simpliciter et
aequaliter moveri: designenturq; tria loca notata secundum
ordinem litterarum a b c. Ita quidem ut a b circumferentia
habeat partes cic sump xlv b c partes lxxvj sump x
ac propterea q; superest circuli a c part xcviij sump x
superiatur quoq; a centrum orbis anni terre cui conec-
stantur a d b d c d: quarum quilibet utputa d b exten-
datur in rectam lineam ad utrasq; partes circuli q; sit
b d e: et coniungantur a c: a e: c e. Quoniam igitur
angulus b d c apparetur partem est lxx sump x quarum
ad centrum quatuor recti sunt ccclx: et reliquus c d e
summa partem erit cxviij sump l sed quarum sunt ccclx duo
recti (ut ad circumferentiam erit ipse part ccxxviij sump
xl: et qui sub c d iusta in b c circumferentia partem
lxxvj sump x: et reliquus igitur q; sub d c e part lxxvj
sump x. Trianguli igitur c d e datorum angulorum datorum
latera c e partem 18150: et e d partem 10918 quarum dime-
nent circumscriptus triangulus fuerit 20000. Similiter
in triangulo a d e: quoniam angulus a d b datur partem

clj scrup luy residuus a circulo propter distantia data
 a primo eq arcomythio ad scdm: et reliquus igitur a de
 partu erit xxviij scrup vi ut in centro: sed ut in circumfe-
 rentia part hoj scrup xij: et qui sub a e d iusta in br a
 circumferentia partu clx scrup xx: erit reliquus a e d
 part cxliij scrup xxviij: equibus a e latus venit part
 9420 et e d part 19992 quaru dimetres circuli de in-
 circumscribentis a de triangulu partes habeat 20000: Sed
 quaru erat e d 10910 earum erit ae 5415: quarum
 erat etia e e 18150. Habemus ergo rursus triangulu
 earu eius duo latera ea et ee data sunt cum angulo
 aee in circumferentia a e part xcviij scrup x. quibus
 etia demonstrabitur a e e angulus ut in a e circumferentia
 partu xxx scrup xli: quae cum a c colligit partes cxxviij l
 scrup cuius subtensa e e partu est 17727 quaru dime-
 tens excentri fuerit 20000: et scdm ratione prius data
 erit quoq de earumde partu 10608. Tota vero circum-
 ferentia beae partu est ~~excentri~~ ^{excentri} sequitur reliqua
 circuli eb part clxviij scrup lxx: qua subtendit tota bde
 part 19908: quarum sunt reliq bd 9243. Quoma
 igitur maius segmentum est beae in ipo erit centru circuli
 quod est f: exponatur iam dimetres gfdh. Manifestu
 est autem quod rectangulu qd sub e d de continetur
 eguale est ei qd sub g d d h: quod idcirco etia datur.
 Sed quod sub g d d h cum eo quod ex fd aequale est
 ei quod ex fd h: quo ablato ab eo quod sub g d d h re-
 linquitur quod ex fd sit quadratu: datur ergo fd lon-
 gitudine 1193 quaru fg sunt 10000 sed quaru essent
 f (ut) h part xviij scrup ix. ~~Quoma vero semissus est partu~~
~~9954 et d e partu 9243 relinquitur d e part 711 quae~~
~~fd sunt 1193 sed quaru sunt 10000 erit fd 5954~~
~~tam dimidia subtendentes l h circumferentia partu~~
~~xxviij scrup xliij. Sicutur iam be biferia in k et ex-~~
~~tendatur f k l: erit idcirco ad angulos rectos ipi b e~~
 Et quoma semissus bdk partu est 9954 et d b part 9243
 relinquitur dk partu 711. triangulo igitur dfk dato



laterum datur etiam angulus $d f h$ partium $xxxvj$ circump
 $xxxv$: et $l h$ circumferentia similis $xxxvj$ $xxxv$. Sed
 tota $l h b$ partium est $lxxxvj$ & reliqua $b h$ partium manet
 $xlviij$ circump hoc distantia a perigro scilicet $l o i$ et reliqua
 quae sequuntur ad apogaeum $b e g$ part $cxxxij$ circump
 reiectis $b e$ $lxviij$ x restat lxv circump hoc distantia ab
 tertio $l o i$ ad apogaeum haec a $g x c m$ circump x relin-
 quat $xxvj$ xl ab apogeo ad primum locum epicycli
 Quae minime parum conueniunt apparentijs : non currente
 planeta p propositum esse ecentrum : ut neque modus hic
 demonstrationis in toto in toto mixtus principio certum
 quid possit afferre . Cuius etiam haec inter multa indurum
 est : quod apud ptolemaeu : in Saturno maiore iusto distan-
 tia centrorum protulit . In Ioue minore : nobis autem
 satis idem maiore : ut euidenter appareat omnis pla-
 netae assumptis alijs atque alijs circuli circumferentijs
 non eodem modo quod dicitur querere . Nec aliter haec
 per Iouis motum aequalitatis et apparentiae possibile erat
 componere in his tribus terminis propositis ac demum om-
 nibus : nisi sequeremur totam centrorum egressionem ecentro
 tetis a pto prodita partium xx circump xxx quae q ex
 centro ecentri fuerit lx sed quam fuerit 10000 sunt
 917 . Quodque sunt circumferentiae a summa absida ad a-
 cromion primum partes xl circump y : ab infima absida
 ad secundum partes $lxviij$ circump xlj : et a tertio acromy-
 thio ad summam absida $xlviij$: viij . Repetatur enim
 figura superior ecentroepicycli : quatenus tam huius exemplo
 congruat . Immo manifestum est : quod in triangulo
 aed duo latera sunt data ~~et e partium pro doctante~~
~~partium 87 : quam reliquus quadrans erunt igit~~
 pro doctante totius distantiae centrorum iuxta hypo-
 thesam nam in $d e$ part 687 et pro reliquo qua-
 dranti in epicyclo partes 229 quam $f d$ fuerit
 10000 . Cum igitur $a d f$ angulus fuerit partium
 xl circump ij : erit triangulum $a d e$ duorum laterum datorum

ad de cum angulo a de: quibus ostendetur a e tertium
latus esse partium 10496 quare est ad 10000: et dae angulus
duae partes xxxix sexup: et quoniam angulus da k
ponitur aequat ipsi a d f erit totus e a k
partium xlvij sexup xxxij cum quo
etiam duo latera dantur a k a e
trianguli a e k: quae reddunt
angulum a e k sexup lxxij: qui
cum ablatus fuerit ex k d f
una cum eo q sub dae re
manet k e d part xli sexup
xxvi in prima serie
noctis fulgore. Similiter
ostendetur in triangulo
b d e quoniam duo latera
b d d e data sunt et angulus
b d e partium lxxij sexup xlv
erit etiam hic tertium latus
b e notum part 9725 quibus
est b d 10000 et angulus d b a
partium ij sexup xl: proinde et
in triangulo b e l duo quoque latera
b e et b l data sunt cum toto angulo e b l
partium cxxvij sexup lxxij: fiet etiam b e l datus
partis vnius sexup x: atq; ex his qui sub d e l part ex sexup
xxviij: sed iam patuit etiam a e d partium fuisse xlv sexup
xxviij: totus ergo k e l colligit partes cli sexup lxxij: exmet
quae restant a quatuor rectis partium cccx sunt partes
ccxij appaerentia inter prima secundaq; fulgore: con
gruentes observatis. Tertio deniq; loco dantur eodem
modo d e d e latera trianguli e d e angulus quoque e d e
partium cxxx sexup lxxij propter f e d datum: tertium quoque latus
d e prodabit partium 10463 quoniam etiam est e d 10000 et
angulus d e e part ij sexup li: totus ergo e e m partium
li sexup lxxij: proinde etiam trianguli e e m duo latera
e m et e e data sunt et angulus m e e manifestabitur
et met angulus et est partis vnius et ipse cum d e e prius



f sup vno motu 109 lijf

Invento aequales sunt differentie inter fd et de ^m angulos
 aequalitatis et apparentiae ac p^{ri}mo ipse dem partium erit
 xlv scilicet xxv in anomycho tertio, sed ita demonstratum
 est debuisse partem ex scilicet xxv, est igitur qui mediat
 partem lxv scilicet x ante a scilicet ad tertiam observata fulguris
 conveniens etiam observationibus. Quomodo vero tertius
 ipse Jovis locus visus est in parte cxij scilicet xlvij non
 errantem sphaera ostendit summa absidis Joviane locum
 in parte clxxv. Quod si iam circa e describerimus
 orbem terrae rst cuius diametres res sit ad dc , tunc
 manifestum est: quod in anomycho Jovis tertio angulus
 f^o circumferentia fuerit parte xlvij scilicet xlvij cui summa
 est aequalis des , quodque in r sit apogeu aequalitatis ad
 commutationem: at nunc parte terra semicirculus cum st
 circumferentia convenit se Jovi anomycho: quae quidem
 st circumferentia partem est triam scilicet h prout set
 angulus ad eum numerum est demonstratus. Itaque
 p^{ro}prium ex his est. Quod anno Christi MDxxix februarii
 Calend a media nocte horis xix anomalia commutationis
 Jovis aequalis fuerit in partibus clxxv scilicet h et
 quod apogeu caentri in sit in clxxv scilicet partibus
 a coram arctis scilicet h . Quod erat inquirendum.

Comprobatio aequalis motus Jovis

Ca xj

At iam sup^{er}ius visum est, Quod in ultima tria summa noctis
 fulguris a prolemaeo consideratum Jovis Stella fuerit
 motu suo medio in viij parte lxvij scilicet xlvij, cum anomalia
 commutationis parte clxxv scilicet xlvij. Quibus constat
 quod in medio ipse utriusque observationis effluxerint in
 motu commutationis Jovis supra planas revolutiones
 pars una scilicet v et in motu suo partes fore eij ciiij
 scilicet liij. Tempus ante quod intercedit ab anno primo
 Antonini die vigesimo mensis Athyr aegyptiorum post horas
 quinq; a media nocte sequenti: usq; ad Annu Christi
 MDxxix ac ipas Calend februarii horas xix post mediu
 noctis praecedentis Sunt anni aegyptij Mcccxcij dies ic

serup diei xxxv. Cui etiam tempore scdm numeru supius ex-
positum respondet similiter gradus unus serup v post re-
volutiones integras: quibus terra Iovem aequalibus milies
bis centies bisq; trigies septies consecuta percuravit: Sup
numerus visu completis consentiens: certus examinatusq; habetur
Sub hoc quoq; tempore manifestum est, quod summa infi-
maq; absis eccentrici permutatae sunt in consequentia gradibus
vijs. Distributio obsequata ostendit comedit ccc annis gradum
vnam proxime.

Lora motus Iouis assignanda

Ca xij

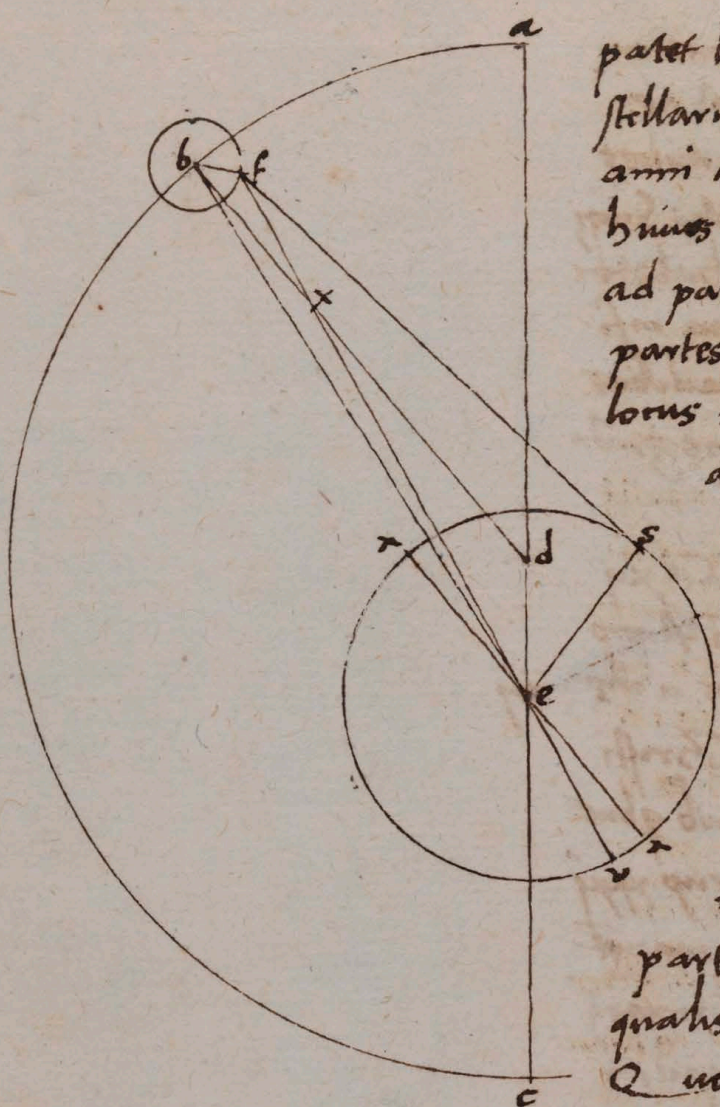
Quoniam vero tempus ab ultima trm observatione Anno
primo Antonini vigesima die mensis Apris quinq; horis a me-
dia nocte sequente: ascendendo ad principiu Anno Christi
sunt anni aegyptij cxxxvi dies cccxvi serup x Sub qbus
medius commutationis motus sunt partes lxxxvi serup xxi
q cum ablata fuerit partibus clxxxvi serup xviij manet
partes iij serup xvi pro media nocte ad Calenda Ianuarij
principio anno Christi. Hinc ad prima olympiaden
in annis aegyptijs Dcclyx dieb; xvi s numeratur i motu
pter integros circulos partes lxx serup lviij, detracta a
part iij serup xvi, dimittunt partes xxviij serup xviij
loco olympiadio. A quo sub descendenti bus annis cccclj
diebus cclxvi exierunt partes cx serup liij, quae cum
olympiadicis conflant partes cxxxviij serup x. Alexandri
loco ad meridiem primq diei mensis thoth apud aegyptios
Atque hoc modo in quibuscumq; alijs.

De Iouis commutationibus propius et eius altitudo
pro ratione orbis revolutionis terrena

Ca xiiij

Vt ante et cetera circa Iove apparentia periciantur: Quae
commutationis sunt, observavimus diligentissime locum
eius Anno Christi Mxxx duodecimo Calenda ^{Marij} ~~februarii~~ et
vidimus p instrumentum quod Iupiter praederet prima stella
in fronte Scorpj magis fulgentem p gradus vi serup xxi
et quoniam locus stellae fixae erat in part ccix serup xl

f vi horis ante meridiem



patet locum Jovis fuisse in part. ccv scrup ix ad no errantem
 stellarum sphaera. Sunt igitur a principio annorum Christi
 anni MDxx aequales dies lxij scrup xv: usq; ad horam
 huius considerationis: a quo motus Solis medius deducit
 ad partes ccix scrup xvi ar anomalia commutationis ad
 partes cxj scrup xv: quibus constituitur medius stellae Jovis
 locus in partibus cix scrup vnus. Et quoniam locus summe
 absidis eccentrici hoc tempore nostro repletus in partibus
 clxx erat anomalia Jovis eccentrici in part. xxxix
 scrup vno. Hoc exemplo descriptus sit circulus
 eccentricus a b c cuius centum sit d diametres a d c
 in a sit apogon in c pergon: et propterea in d
 sit e centrum orbis terre anni. Capiatur aut
 a b circumferentia partium xxxix scrup vnus: atque
 in ipso b facto centro epicycli describatur pro tertia b f
 parte ipsius d e distantiae: fiat etiam d b f angulus e-
 qualis ipi a d b: et connectantur rectae lineae b d: b e: f e.
 Quoniam igitur in triangulo b d e duo latera data sunt
 d e part. 687 quarum b d est 10000 comprehendente datu
 angulu b d e partium cxl scrup lix: demonstrabitur ex eis
 b e basis partium eandem esse 10543 et angulus qui sub
 d b e partium ij scrup xxi quibus b e d distat ab a d b: totus
 ergo e b f angulus partium erit xli scrup xxi. Igitur in
 triangulo e b f datus est ipse angulus e b f cum duobus la-
 teribus ipm comprehendentibus e b partium 10543 quarum
 b f 229 pro tertia parte ipsius d e distantiae: quarum etia
 est b d 10000 sequitur reliquu latus ex eis f e partium 10373
 et angulus b e f scrupulorum L. Seruantibus aute se lineis
 b d: f e in x signo: erit d x e angulus sectionis differentia inter
 f e d et b d a medij ap. vtriusq; motus: que componunt d b e
 et b e f partium iij scrup xj quae ablata partibus xxxix
 scrup i reliquunt f e d angulu part. xxxv scrup L a summa
 abside eccentrici ad stellam: Sed summa absidis locus erat in
 part. clxx: faciunt commutim partes cxcv scrup L: Hic
 erat verus locus Jovis respectu e centri: sed visus est in partibus

ccv scrup ix: differentia igitur part x scrupix sunt commutationis. Explicetur iam orbis terrae circa e centrum r s t cuius dimetres ret ad b d comparetur ut sit r apogaei commutationis: assumatur quoque r s circumferentia secundum mensuram mediae anomaliae commutationis part cxi scrup xvi: et extendatur f e u in recta linea p utramque circumferentiam orbis terrae: et ut in apogaei utrumque planetae: et angulus differentiae r e u aequalis ipi d x e: constituit totam v r s circumferentiam part cxii scrup xxvi: ac reliquum f e s part lxxv scrup xxxii sed quoniam e f s inventus est part x scrup xix: reliquus qui sub f s e part cii scrup vii: erit in triangulo e f s datorum angulorum ratio laterum data f e ad e s sunt 9598 ad 1791. Quorum igitur est f e 10373 talem erit e s 1916 quorum etiam est b d 10000. Ptolemaeus autem invenit e s partem xi scrup xxx quatuor q ex centro eccentrici est x partem lx: estque eadem fere ratio eorum q partem 10000 ad 1916 in quo propterea nihil de ab illo videtur differre. Est igitur ade dimetres ad r e t dimetente: ut partes v scrup xii ad una. De vero ut scrup. Similiter a d ad e s sive ad r e ut v scrup xii q ad v m. Sic erit de scrup primorum xii scilicet x xxi scilicet xxiix et b f scrup primorum vii scilicet x. Tota igitur ade minus b f existente apogaeo Ioue erit ad semidiametrum orbis terrae ut v: scrup prima xxvi q xxiix ad v m et reliqua e c una cum b f in pigo ut iij: scrup prima xlii scilicet xliix. ac in medijs locis prout convenit: quibus habetur: quod Iupiter apogaeus maxima commutationem facit partem x scrup xxxv: perigaeus aut partem xi scrup xxxv estque inter eas differentia gradus unus. Promede et Iouis motus aequales una cum apparentibus sunt demonstrati.

De stella Martis

Cap xii

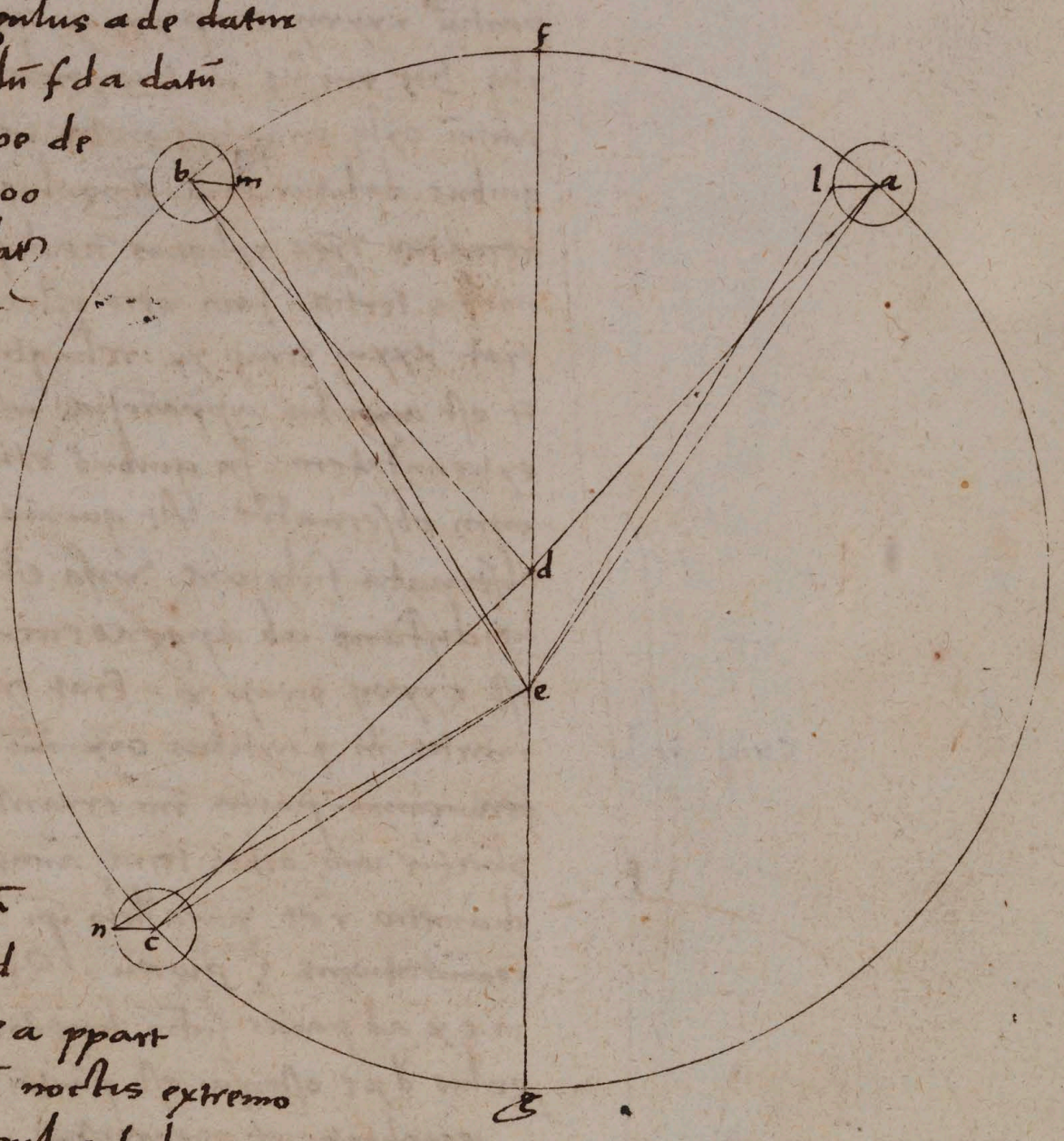
Nunc Martis sunt nobis inspicuenda revolutiones, assumptae tribus illius extremae noctis fulguribus, antiquis: quibus etiam illi comparamus mobilitatis terrene antiquitatem. Ex eis igitur quae producit Ptolemaeus erat Armo —
(prima)

quinto decimo Adriani: die xxvj mensis tybi egyptiorum
 quinti post mediu noctis sequetis una hora aequinoctiali: autq
 eam fuisse in xxx partibus Geminior: sed ad fixam sphaera
 stellaru compatione erat in part lxxvij scrup xx. Sedam
 notavit Anno eiusdem decimonono vj die pharmuthi mēse
 egyptoru ortum ante mediu noctis sequetis tribus horis
 in xxviij part l scrup Leonis: sed no erratum sphaera in
 part cxly scrup x. Tertia vero Anno scito Antonini duo-
 decimo die mensis epiphi egyptioru vnderim ante mediu
 noctis sequetis duabus horis aequinoctialibus in duabus
 partibus xxxij scrup Sagitarij: sed ad adheretum stel-
 larum sphaera in part cxxxv scrup liij. Smt igitur iter
 prima et sedam anni egyptij iij dies lxxix horae viginti
 sine scrup diei l et motus stelle apparet post integras
 revolutiones part lxxij scrup l. A scda vero fulxione
 ad tertia anni iij: xcvj dies: et hora una: et motus stelle
 apparet part xcij scrup xliij. Motus aut medius i primo
 intervallo pter integras revolutiones part lxxxj scrup xliij
 in scdo part vc scrup xxviij. Totam dema centroru dista-
 tia muerit part xy quare q ex centro eccentri esset lx
 sed quaru fuerit 10000 sunt proportionales sunt 2000. Atq
 in medijs motibus a summa abside ad prima fulxione partes
 xli scrup xxxij. ac dema aliud ex alio: secunda fulxione
 a summa abside i part xl scrup xj: et tertia ad et tertia
 fulxione ad infima absida part xliij scrup xxj. Secundum
 vero mram hypothesm equalm motum erunt inter centra
 eccentri et orbis terre pro dodrante illaru partu 3000
 1500 et q superest quadras 500 pro semidiametro epicycli
 Exponatur iam hoc modo circulus eccentrus a b c: cuius
 centrum sit d dimetres p utramq absida f d g in qua
 sit e centrum orbis annue revolutionis: sintq ex ordine
 signa observatoru fulxionu a b c: sed a f partu xli scrup
 xxxij: f b part xl scrup xj: et c g part xliij scrup xxj
 et in singulis terminis a b c punctis epicyclm describatur pro
 tertia parte distantie d e: et coniungantur a d: b d: c d

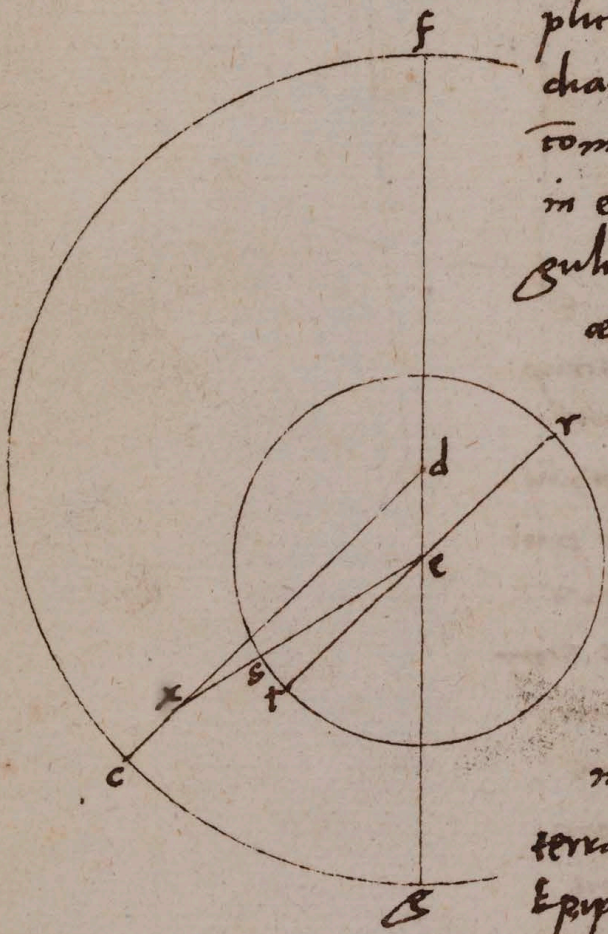
a prima fulxione ad sumam
 abside

f circumferentia

$a e : b e : c e$. Et in epicyclo $a l : b m : c n$. Ita tamen ut anguli
 $d a l : d b m : d c n$ aequales sint ipsis $a d f : b d f : c d f$. Quoniam
 igitur in triangulo $a d e$ angulus $a d e$ datus
 partium $cxxxviii$ propter angulum $f d a$ datum
 et duo latera $a d : d e$ nempe de
 part 1500 quare est $a d$ 10000
 sequitur ex eis reliquis $a e$ lat
 eorundem part 11172 et an
 gulus q sub $d a e$ partium v
 scrip vii . Totus igitur qui
 sub $e a l$ part $xlvii$ scrip
 xl . Sic quoque in triangulo
 $e a l$ datus est angulus
 $e a l$ cum duobus lateribus
 $a e$ par 11172 et $a l$ part
 500 qualiter erat $a d$ 10000
 dabitur etiam angulus $a e l$
 part $viii$ scrip $lvii$ qui
 cum $d a e$ angulo efficit tota
 differentia inter $a d f$ et $a e d$
 partium vii scrip $lvii$ atque $d e a$ ppart
 $xxxviii$ s. Similiter in secunda noctis extremo
 trianguli $b d e$ datus est angulus $b d e$ part $cxxxix$ scrip
 $xlix$ et $d e$ latus part 1500 qualiter est $b d$ 10000 efficiunt
 latus $b e$ part 11188 et angulum $b e d$ part $xxxv$ scrip $xiii$
 et reliquum $d b e$ part iii scrip $lvii$. Totus ergo $e b m$ part
 xlv scrip $xiii$ quibus datus $b e$ et $b m$ comprehensus
 lateribus quibus sequitur angulus $b e m$ part $viii$ scrip
 $lvii$ et reliquus $d e m$ part $xxxviii$ scrip xx . Totus igitur
 $m e l$ partium est $lxvii$ scrip l per que etiam visus
 est motus stelle a prima noctis fulxione ad secundam
 et consonat experientie numerus. Rursus quoniam
 in tertia noctis extremitate triangulum $c d e$ duorum
 laterum $c d : d e$ datum est comprehendendum angulum $c d e$



cvij sc l



partem xliij scrup xxj : quæ basim c e producit partem
8988 quæ est c e 10000 sine d e 1500 et angulū c e d
partem xxxvij scrup xxxix cum reliquo d e partem vij scrup
xliij : Sic rursus in triangulo c e n totus e c n angulus
partem cxliij scrup xxj notus e c n comprehensus est lateribus
quibus dabitur etiā angulus c e n partem vnius scrup liij
remanet ergo reliquus n e d partem cxxvij scrup in summate
notus tertia iam vero ostensum est quod d e m partem
erat xxxij scrup xx : reliquum m e n partem xviij scrup xl
et est angulus apparentiæ inter pr secundā et tertiā notā
extremam : In quibus etiā satis congruit numerus
cum observatis . At quoniam in hac ultima Martis
observata fulgore visa est stella in partem ccxxxvj scrup
huius distant ab apogæo centri partem demonstratū
est cxxvij scrup v . Erat ergo locus apogæi centri
Martis in partibus ~~cigo in quinta parte minus distant quæ~~
~~feremus partes nō errantem stellarū sphaere .~~ Ex-
phretur iam orbis terre annuus circa e centrum r s t cū
diametro r e t parallelo ipi d e quatenus r sit apogæum
commutationis + perigæum . Quoniam igitur visus planete erat
in e x ad partes scdm longitudinē ccxxxvj scrup liij et an-
gulus d x e ostensus est partem viij scrup xxxvij differentia
æqualitatis et apparentiæ : et propterea medius motus
partem ccxliij s . Sed angulo d x e æqualis est ei qui
circa centum s e t partem similiter viij scrup xxxvij
Si igitur s t circumferentiæ partem viij scrup xxxvij
auferatur a semicirculo habebimus medum motū
commutationis stellæ et est r s circumferentiæ par-
tem clxxj scrup xxvj . Promot etiā inter cætera d-
monstratum habemus p hanc hypothesim mobilitatis
terre : quod Anno secundo Antonini duodecimo die mē-
Epiphi ægyptiorum decem horis a meridie æqualibus stella
Martis scdm motū longitudinis medum fuerit in partem ccxliij s
et anomalia commutationis in partem clxxj scrup xxvj :

De alijs tribus extremae noctis fulguribus circa stellam
Martis noviter observatis Ca. x^o

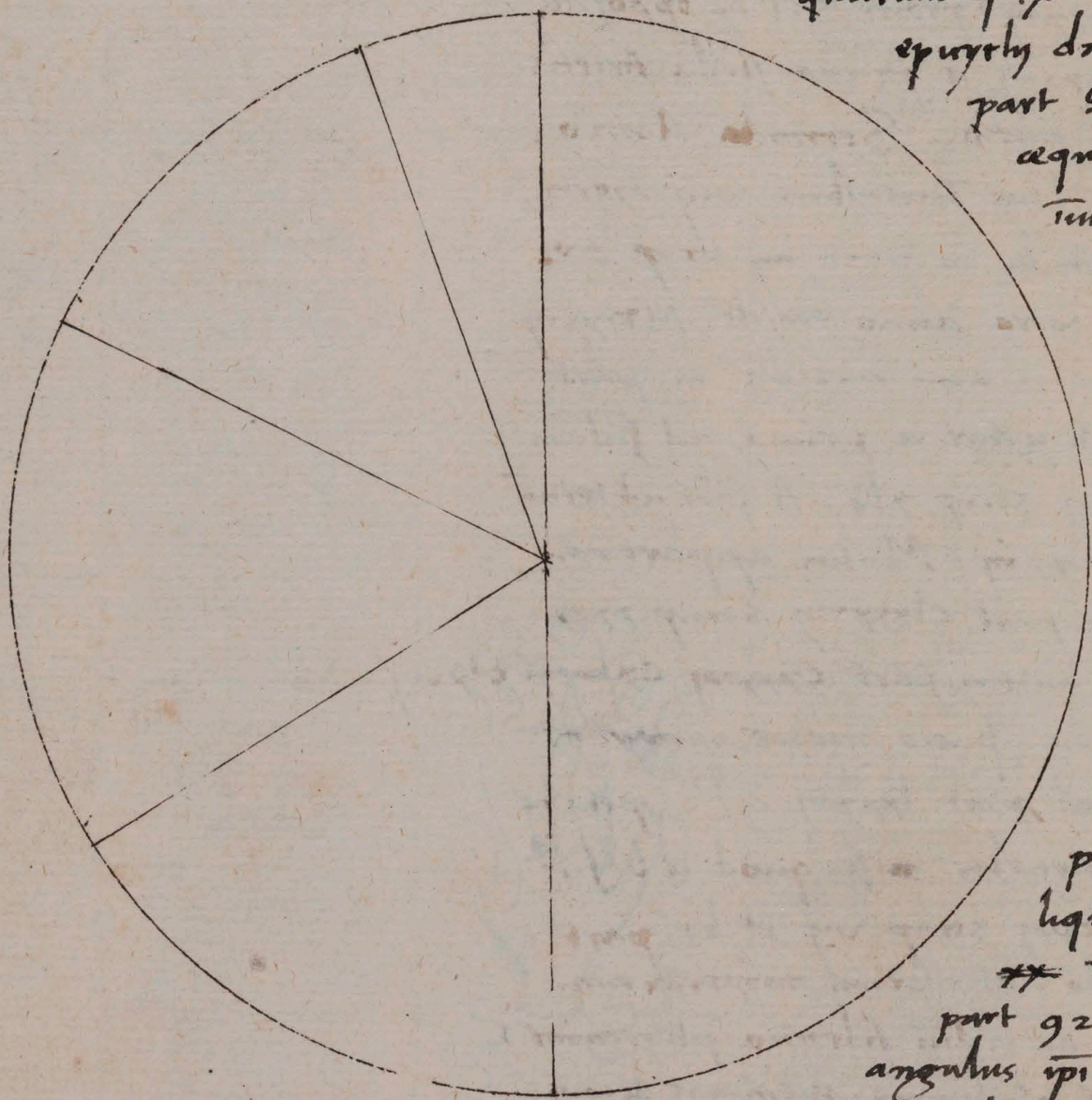
Ad has quoque ptolemaei circa Martem considerationes
comparavimus tres alias: quas non sine diligentia
accepimus prima Anno Christi MDXXI Nonis Junij:
una hora a media nocte. Invenitur est locus Martis
in part. cxxxv scrup. xxxij: prout Sol ex opposito
erat in part. lx scrup. xxxij a prima stella Arctis
fixarum sphaera sumpto initio. Secunda Anno
Christi MDXXII pridie Idus Decembris viij horis
a meridie apparuitq. stella in part. lxx scrup. xxi
lxxij scrup. xxi. Tertia vero anno eiusdem MDXXII
viij Calend. Martij viij horis ante meridiem in part.
cxxxij scrup. xx. Sunt igitur a prima ad secundam
anni aegyptij viij dies cxi scrup. xlv. A secunda ad tertiam
anni viij dies lxxij scrup. xxxij. Motus apparens
in primo tempore intervallo part. clxxxviij scrup. xxix
In secundo part. equalis autem part. cxxxviij clxxxviij
scrup. viij. In secundo temporis spatio motus apparens
part. lxx scrup. xxi: aequat part. lxxxij. Repetatur
modo eccentricus Martis circulus: nisi quod a b sit
partium sit iam partium clxxxviij scrup. viij et b c part.
lxxxij. Simili igitur modo (ut illorum numerorum
multitudine involutione ac tedio silentio pretereamus)
quo circa Saturnum et Iovem usi sumus, invenimus demum
et in Marte apogaeum in b c circumferentia. Atq. etiam
propterea Nam quod in a b non potuerit esse: ex
eo manifestum est: quod motus apparens maior fuerit
medio. partibus quippe xxxi xix scrup. xxij. Rursus
quod nec in b c: quoniam et si minor exstaret sequenti
se praecedens haurit b c in maiori tamen discrimine
motum excedit apparentem: quia c a. Sed quae admodum
superius demonstratum est in eccentro minor motus

intra apogea contingit: ac diminutus. Recte igitur
existimabitur in ipa be apogeeum: quod sit f: et di-
metrus circuli f d g in quo etia ^{orbis} centru terre sit. Sum-
mus igitur f c a part cxxv scrup xxx: ac dimet-
q sequitur b f part lxvj scrup xvij: f c part xvj
scrup xxxvj. Centrorum vero d e distantia 1460
quarum q ex centro d f sunt 10000: atq

epurely dimidia diametri earumde
part 500: quibus apparet
equalisq motus demonstratur
tunc coherere, ac plane
consentire expositis. Com-
pleatur ergo figura ut
antea: ostendetur em
quod cum duo latera ad
d e trianguli a d e sint
cognita cum angulo a
d e: qui erat a primo
Martis achronyctio ad pe-
rigæon partu lxx scrup
xxxj exunt angulus d a e
part vy scrup xxvj et re-
liquus a e d part ex viij scrup
xxv. tertiu quoq latus a e eandem
part 9229. Aequalis est ante d a l
angulus ipi f d a ex hypothesi, totus
igitur e a l partu est cxxxij scrup lxxj ita

quoq in triangulo e a l duo latera e a: a l data sunt
angulum a datum comprehendunt: reliquis igitur a e l
est part ij scrup xy: relinquitur q sub l e d part cxxv scrup
lxxj. Similiter in achronyctio facto ostendetur
quod angulus d b e p demonstrata trianguloru planor
fuerit part vy ^{scrup xi} et reliquis d e b part lx scrup xxiij
basis quoq b e part 10668 quarum d b est 10000 et
b m 500: totus quoq e b m part lxxvj scrup xxxvj

in triangulo b d e duo latera
data d b d e comprehendunt
angulu b d e partu cxxvj scrup
xxxvj 1



sic quoque in triangulo $e b m$ datorum laterum datum angulum
 comprehendendum demonstrabitur quod sub $b e m$ angulus
 partium sexcentorum xxxvi a quo relinquitur $d e m$ partium sexcentorum
 sexcentorum xxxviii deinde quod superest exteriora perigeo $m e g$ partium
 est sexcentorum xxxii sexcentorum xxii. Sed iam demonstratum est, quod
 angulus $l e d$ fuerit partium sexcentorum sexcentorum lxx: qui sequitur
 ipsum exterior erit partium quod sub $l e g$ partium erit sexcentorum lxxii sexcentorum
 vii quique cum $g e b$ iam invento colligit partium sexcentorum lxxxvi
 sexcentorum xxix quarum ceterae sunt iii rectae. Quae congruunt
 distantiae apparenti a primo arrangemento ad secundum. Est etiam
 pari modo videre in arrangemento tertio. Demonstratur enim
 $d e e$ angulus partium vi sexcentorum vi et erit latus partium 11407
 quarum est $c d$ 10000. toto igitur angulo $e c n$ existente
 partium sexcentorum xlii sexcentorum xlii, datusque iam $c e c n$ lateribus tri-
 anguli $e c n$ constabit angulus $c e n$ sexcentorum l qui cum
 $d e e$ componit partes vi sexcentorum lxx: quibus angulus appa-
 rentiae $d e m$ minor est aequalitati sub $f d e c$ datum ergo
 $d e n$ partium xii sexcentorum xl: quae etiam fere congruunt appa-
 rentiae inter secundum et tertium arrangementum observatae. Quoniam
 igitur apparuit Martis stella in hoc loco, uti narravimus a
 capite Arietis stellati in partibus sexcentorum lxxxvi sexcentorum xx. et an-
 gulus $f e n$ ostensus est partium xii sexcentorum xl fere, manifestum
 est retrorsum numeranti, quod apparet locus eccentrici in hac
 ultima consideratione fuerit in partibus sexcentorum cxix sexcentorum xl
 adherentium stellarum sphaerae. Quem tempore Antonini
 Ptolemaeus in partibus sexcentorum cvi sexcentorum l inveniebat: quique propterea
 ad nosque in decem gradibus et dextante unus est per-
 mutatus in consequentia. Centrorum quoque distantiam
 minorem invenimus in sexcentorum xl partibus 40 quibus quae
 ex centro eccentrici datur 10000, non quod erraverit Pto-
 lemaeus vel nos: sed argumento manifesto: quod centrum orbis magni
 telluris accesserit centro orbis Martis sole interim immobili
 permanente. Respondet enim hac sibi minorem fere: ut inferius
 luce clarius apparebit. Exponatur ita orbis ipse terrae

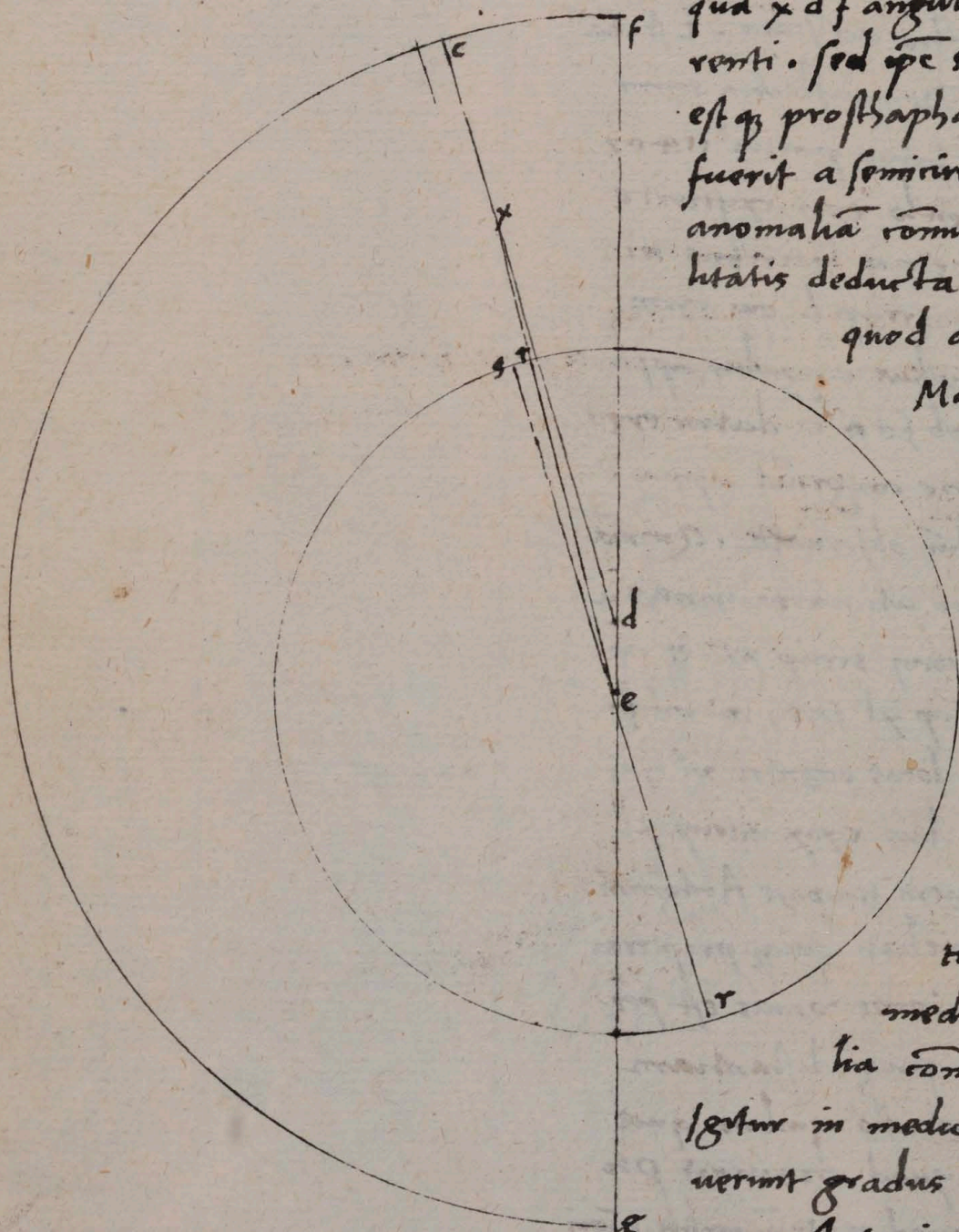
annuus sup e centro cum dimittente suo q sit s e r ad e d
propter equalitate revolutionu: sitq in r apogeu equalis
ad stellam: in s pignu. serabit aut ee linea inte cir-
cumferentiam in t terra. serabit aute et extensa in q
uisus stellae serabit e d in x signo. Erat aute in ipa
et x visus, ad partem longitudinis: ut dictu est, hoc
ultimo loco part cxxxij scrup xx. angulus quoq dxe
demonstratus est partu ij scrup lvi. est em differentia

qua x d f angulus ipi x e d maior existit medius appa-
renti. sed ipe set equalis est ei qui sub dxe alterno
est qz prosthaphæresis commutationis. que in ablata
fuerit a semicirculo relinqt partes clxxvj scrup iij.
anomaliam commutationis equalē ab r apogeo, ^{ipius} aequa-
litate deducta. Ut etia hic demonstratu habeamus
quod anno Chri MDxxxij. Octavo Calend

Martij septem horis æquinoctialibus ante
meridie Martis stella fuerit suo medio
motu longitudinis in part cxxxvj
scrup xvj: et anomaliam commuta-
tionis eius equalis in part clxxvj
scrup iij: atqz summa absis eccentrici
in part cxix scrup xl. Quae erat
demonstranda.

Comprobatio motus Martis Ca xij
patuit aut supius: quod in ultima
trm observationu ptolemei. Mars fuit
medio cursu in part ccxlvj s. et anoma-
lia commutationis in part clxxj scrup xxvj

Igitur in medio tpe post integras revolutiones exce-
uerunt gradus ^{xxviii} scrup iij. Sicut aute a secundo
anno Antonini duodecimo die mensis Epiphi æ-
gyptiorum vnderimi: noue horis a meridie hoc est tribus
horis æquinoctialibus ante mediu noctis subsequentis re-
spectu meridiani Cyrenensij. usqz ad annu Christi mil.



lesimū quingentesimū ^{octauū} xxij. ^{Darmū} Calend Martij: Septem
 horis ante meridiem Anni ægyptij Mecc lxxxij: dies
 celi serup xix. In quo tempore: uerunt scdm numerum
 supius expositum anomalie commutationis gradus v serup
 xxxviij completis eius revolutionibus Dcyl. Solis autē opinatus
 opinatus motus penes equalitatem est part cclviij. s.
 a quo deductis q̄ v serup xxxviij motus com-
 mutationis / supsunt g celi sz medius Martis motus
 scdm longitudine. Quæ omnia fere consentiunt eis q̄
 modo exposita sunt.

Locorum Martis pfixo

Ca xviij

Numerantur aut a principio annorū Christi ad annū
 scdm Antiochū duodecimū diem mensis Epiphi ægyptiorū
 et tres horas ante mediu noctis Anni ægyptij cxxxviij
 dies clxxx serup liij Motus commutationis in eis est part cccxviij serup xxij
~~cccxviij serup~~ : quæ cum auferantur a part clxxx
 serup xxviij observationis ultimæ pto. mutata revolu-
 tione integra remanet partes ^{cccxxviii} ~~cccxxviii~~ serup ^{xxij} ~~xxviij~~, in annū
 primū Christi media nocte ad Calend Januarij. Ad
 hunc locum a prima Olympiade sunt anni ægyptij
 Dcc lxxv dies xij s. Sub quibus motus commutationis
 est part cclviij serup i. Quæ similiter ablata partibus
 cccxviij serup ~~liij~~ mutato circuitu reliquunt primæ olymp
 locum part cccxliij serup xxij. Similiter iuxta intervalla
 temporum aliorum motus conseruando habebimus annorū
 Alexandrij locum partes cxx serup xxxix Cæsaris part cxi
 serup xxv.

Quantus sit orbis Martis in partibi quaru orbis
 terre annus fuerit pars una

Ca xviii

Ad hæc etiā obseruauimus conjunctionem Martis cum
 stella fulgente prima chelarum / austrina uocata chele
 factam Anno Christi MDxx in ipis Calend Januarij
 Vidimus enī mane horis sexta ante meridiem illius diei
 æquinoctialibus Martem a stella fixa distante quarta

tertium b e latus Martis esse partium 11097 et angulus
 d b e partium 10 scrupulorum xij. Sed angulus q sub d b f æ-
 qualis est ei qui sub a d b p hypothesis, erit totus
 e b f partium xlix scrupulorum 10, contentus datis e b b f la-
 teribus. Habebimus propterea angulum b e f duarum partium
 et reliquum latus f e partium 10776 quoniam d b est
 10000. Igitur qui sub d x e partium est 109 scrupulorum xij
 ipsum enim colligitur x b e et x e b interiores et oppositi
 Hæc est prosthaphæresis ablatina, qua angulus
 a d b maior erat ipsi x e d, et locus Martis medius
 vero. Medius autem numeratus est partium clxij scrupulorum
 xxxij, pressit ergo verus in partium clxij scrupulorum xix
 Sed apparuit in partium cxcj scrupulorum xxvij circa s as-
 picientibus ipsum, facta est igitur eius parallaxis
 siue commutatio partium xxxo scrupulorum ix in consequentia
 patet ergo esse angulus partium xxxo scrupulorum ix. Pa-
 rallelo autem existentibus r t ipsi b d erat d x e angulus
 ipsi r e o æqualis, et r o circumscripta similiter
 partium 109 scrupulorum xij. Sic tota r o s partium est c v
 scrupulorum xli anomalie commutationis coequata. quibus
 constat angulus v e s exterior trianguli f e s. Exinde
 etiam datur angulus interior et oppositus f s e partium
 lxx scrupulorum xxxij ac omnes in eisdem partibus, quibus
 clxxx sunt duo recti. Sed trianguli datorum angulorum
 datur ratio laterum, ergo longitudine f e partium 9928
 e s 5757 quoniam diametres circuli circumscripti circuli
 cuius triangulum fuerit 10000. Quoniam igitur e f
 fuerit 10776 erit e s 6580 fere, quoniam b d est 10000
 in modico quoque distans a ptolemaico invento ac ead
 fere. Tota vero a d e eademque partium est 11460
 et reliqua e r 8540. Et quæ auferat epicyclum i
 a partes 500 summa abside caentri eas reddit i infima
 ut sunt maneat. Illis partes 10960 his summe

huc 9090 infima. Quatenus igitur dimidia dia-
metri orbis terrae fuerit pars una, erunt in apogea
Martis ac summa distantia pars una scilicet xxxviij
2 huius, in infima pars una scilicet xxij 2 ^{vi}xxv
media pars una scilicet xxxij 2 xxi. Ita quoque et i
Marte motus magnitudines et distantiae ratione certa
p[er] terrae motum explorata sunt.

De stella Veneris

Ca. xix

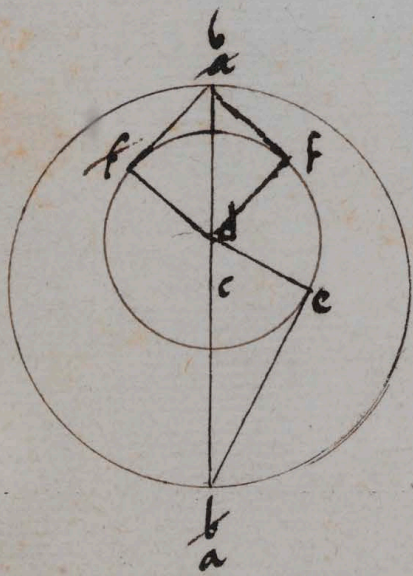
Trim superiorum Saturni Iouis et Martis ambientium
terra expositis motibus, nunc de eis, quos ipsa terra
circuit occurrat dicere. Et primo de Venere, quae
sui motus demonstratione faciliore q[uam] illi euentibus
admittit, si modo observationes necessariae quorundam
locorum non defuerint. Quoniam si maxime illius a loco
Solis medio hinc inde distantiae, matutina et vespertina
inueniantur iucem aequales, iam certum habemus i medio
duorum ipsorum locorum Solis Veneris esse summam vel
infima absida excentri, quae discernuntur ex eo, quod
minores sunt circa apogaeum, maiores i opposito tales
digressionum paritates. In ceteris demum locis p[er] diffe-
rentias ipsarum quibus sese excedunt, quantum a summa
vel infima abside distet orbis Veneris, ac eius ece-
ntros periturus ^{absque} dubio: prout haec a Ptolemaeo
sunt aptissime tradita, ut ea singillatim repetisse
non fuerit opus, nisi quatenus ipsa etiam nostrae hypo-
thesi mobilitatis terrae applicentur ex eisdem Ptole-
mei considerationibus. Quarum prima accepta
Theone alexandrino mathematico facta Anno ut
ingit, sextodecimo Adriani die xxi pharmuthi mensis
prima hora noctis subsequens. Quod erat anno
Christi cxxxij in repusculo viij id Martij. Visaq[ue] est
Venus in maxima distantia vespertina a loco Solis
medio partem xlvij cum quadrante partis: dum esset

ipse locus Solis medius secundum numerationem in partibus
 cccxxxvij scrup xli fixarum sphaera. Ad hanc suam con-
 tulit alia observatione, qua dicit se habuisse anno
 Antonini quarto, Duodecimo die mensis thoth, Illusefey
 Siquidem anno Christi cxxxij cxiij in diluvio tertio Cat
 Augusti in qua rursus ait fuisse maximum Veneris ma-
 tutinae limite part xlvij scrup xvi atque priori aequale
 a loco Solis medio, qui erat in part cxiij fere adherr-
 tum stellam sphaera, qui prius erat in part cccxxxvij
 scrup xli. Manifestum est, quod inter haec loca media
 sunt absidum part xlvij et cccxxxvij cum trientibus
 suis invicem opposita. Quae quidem aduersus utroque
 part vij et duabus tertijs pressionis aequos horum cadunt
 in partes xxv Tauri et Scorpj ex sententia ptol.
 in quibus e diametro summam ac infima absidas Ve-
 neris esse oportebat. Rursus ad maiorem humerum
 affirmatione asseruit aliud a Theonis observatum.
 Anno quarto Adriani diluvio diei xx mensis Athyr
 qui erat a nativitate Christi annus cxiij quarto Idus
 Octobris mane, ubi repta est domo Venus in maxima
 distantia part part xlvij scrup xxxij a loco Solis
 medio exite in part cxiij scrup xvi. Qui subiungit
 suam observationem anno xxi Adriani: qui erat Christi
 annus cxxxvj nono die mensis Mechir aegyptys. Ro-
 manis autem vij Cat Januarii hora prima noctis
 sequens, in quo rursus vestigia distantia reperiebatur
 part xlvij scrup xxxij a Sole medio in part cclxxv.
 Sed in praecedente Theonis consideratione erat locus Solis
 medius in part cxiij scrup xvi, inter haec media
 loca cadunt iterum in partes xlvij scrup xx et cccxxxij
 scrup xx quasi, in quibus oportet esse apogon et pi-
 gon. suntque ab aequos hys partes xxv Tauri et
 Scorpj. Quae deinde per alias breves considerationes
 separantur sequentes. Una parum erat Theonis, anno

tertio decimo Adriani dei tertij mensis Epiphi. Sed an-
 norum Christi erat centesimus $xxix$ Duodeno Calend
 Junij diluvio in qua cepit extremum Veneris matutini
 lante part $xliij$ scrup $xliij$, dum Sol esset medio motu
 in part $xliij$ et dextante et Venus apparet in part
 unij fixam sphaera. Altera accepit ipse Pto. anno xxi
 Adriani scito die mensis Tybi aegyptiorum. quibus col-
 ligimus annum Romanum a nato Christo centesimu trige-
 simu sextum $xxvi$ Cal Januarij una hora noctis sequi
 Sole existente medio motu in part $ccxxv$ et dextante scrup $liij$
 a quo Venus plurimu distabat vespertina part $xliij$ et xvi
~~conueniente~~ ~~venis~~ apparet ipa in part $ccxxv$ et scx
 Quibus discretae sunt absides iurum. nempe summa
 in part $xliij$ cum tunc ubi breuiore accidit Ve-
 neris euagationes. et infima in part $ccxxv$ et $trien$
 ubi maiores. quod erat demonstrandum

Quae sit ratio diametrentum orbis terrae
 et Veneris

Promitt etiam ex his ratio constabit diametrorum
 orbis terrae et Veneris. Describatur em orbis terrae
 ab in centro c, diametres eius a c b p utramque absida
 in qua capiatur d centum orbis Veneris eccentrici ad
 ab circulum, sit autem apogaei locus a in quo tunc
 terra plurimu distabat centum orbis Veneris, dum
 esset ipa a b medio motus Solis linea ad partes $xliij$
 et tertia, in b vero ~~pugna~~ ~~venis~~ ad partes $ccxxv$ / ~~scx~~
 et ~~trien~~ ~~tertia~~. Agantur etiam rectae lineae a e, b f conti-
 gentes orbem Veneris in e f signis, et conuertantur
 d e, d f. Quoma igitur qui sub d a e angulus sub-
 tendit ad centum circuli partes circumferentiae $xliij$
 $xliij$ et quatuor quintas, et angulus a e d est rectus
 erit triangulum d a e datorum angulo ac demit laterum
 nempe d e tamq dimidia subtrudentis duplu d a e
 partiu 7046 quaru est a d 10000 . Eodem modo



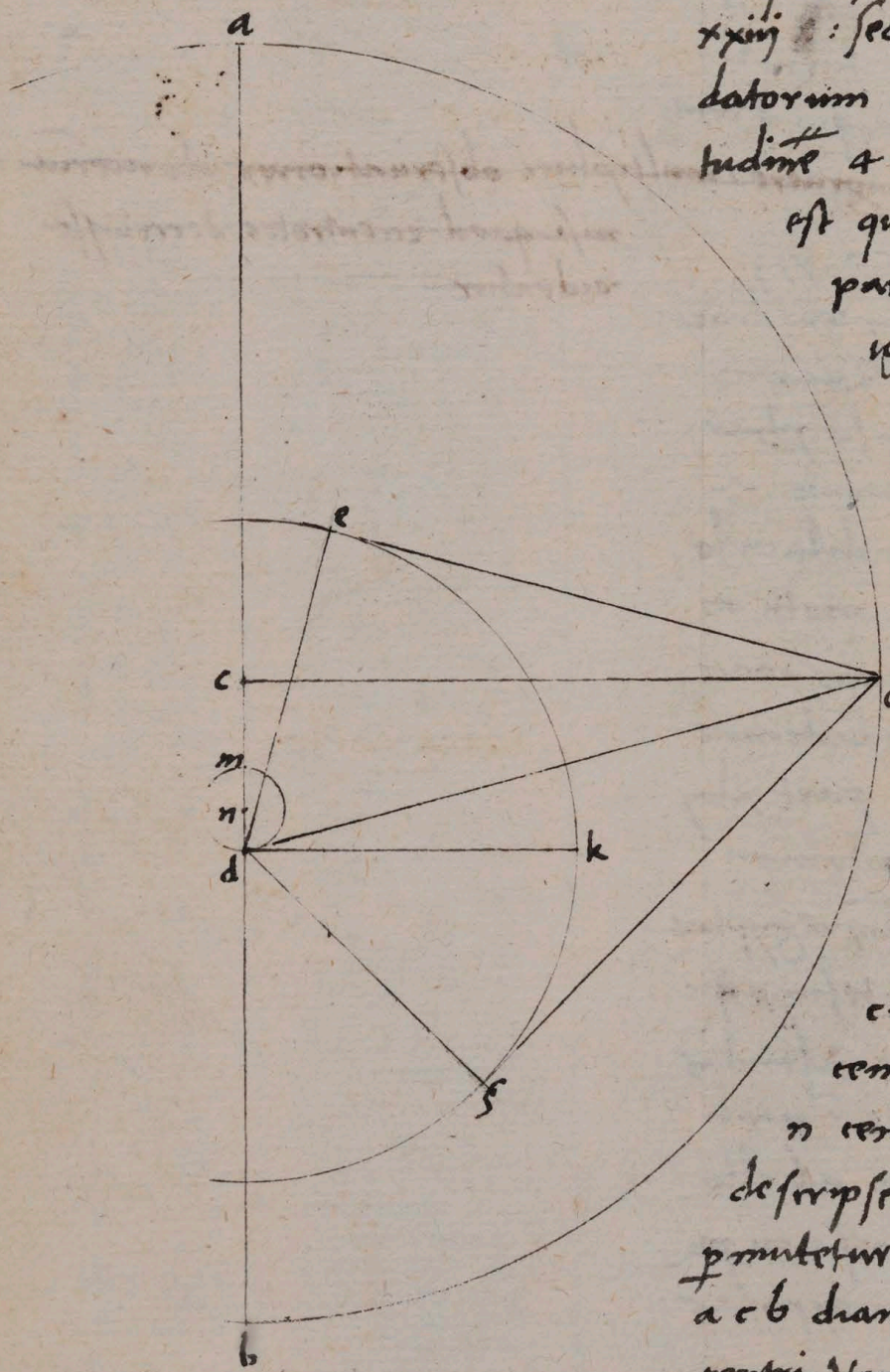
in triangulo rectangulo bdf datus est angulus
d b f partium xlvij et trientis, erit quoque subtensa df
part 7346 quam fuerit ad 10000. Quibus igitur
df aequalis ipi de fuerit part 7046 erit bd eandem
9582. Hinc tota acb part 19582 et ac dimidia
9791 et reliqua c d 208. Quis igitur ac fuerit una
pars, erit de scrup xlvij et sextas scrupuli, et c d
scrup vni cum quarta fere. Et qualiter ac fuerit
10000 erit de suo df 7193 et c d 208 fere, quod erat
demonstrandum. ~~Quae omnia etiam ipso eade congruere, multiplex observationes docuerunt~~

~~nisi quod eccentricitas decessisset~~
~~videretur~~

De gemino Veneris motu

ca xxj

Attamen circa d non est aequalitas Veneris simplex, duarum
maxime ptolemaei considerationem argumeto. Quarum
una habuit Anno xviij Adriani scdo die mensis phar-
muthi aegyptiorum, sed scdm Romanos erat annus a
nato Christo centesimus trigessimus quartus in diluvulo
duodecimi Cal Martij. Tunc em Sole medio motu in
part cccxviij et dextante vnius existente Venus ma-
tutina apparuit in part signiferi cclxxxv et quadrante
attigerat extremum digressionis sine limitem part xlvij
scrup xxxv. Secunda accepit Anno tertio Antonini
eodem mense pharmuthi die eius quarto scdm aegyptios
quod erat anno Christi scdm Romanos centesimo q-
dragesimo in crepusculo duodecimi diei ante Calendas
Martij. Tunc quoque erat locus Solis medius i part
cccxviij cum dextante, ac Venus in maxima ab illo
distantia vespertina part xlvij et tertia visa in ph
longitudinis vij et dextante vnius. His ita expositis
Supra fiat in eodem orbe terrano g signum in quo
fuerit terra, ut sit ag quadrans circuli, p quo Sol
ex opposito in utraq observatione scdm motu sui
medium perdere visus est apogeu eccentrici Veneris
et contingatur g c cui d k parallelus existeret et con-
tingentes orbem Veneris g e g f, conuertantur d e df



d g. Quoniam igitur angulus e g d matutinae clon-
 gationis in observatione priori partium erat xliij sump
 xxxv, ac in altera vespertina e g f partium xlvij et tria
 colligunt ambo totum e g f partium xci cum demere v-
 rius partis, et idcirco dimidius d g f partium est xlv
 sump lxxviij s, et reliquus e g d partium duarum sump
 xxiij: sed d e g rectus est. Igitur trianguli e g d
 datorum angulorum datur ratio laterum, et e g longi-
 tudine 416, quarum e g est 10000. Prius autem ostensum
 est quod ipsa centrorum distantia fuerit eorundem
 partium 208, iam duplo fore maior facta. Sola
 igitur bifaria e d in m signo erit similiter
 d m 208 tota differentia huius accessus
 et recessus. Hæc si rursus dissecta fuerit
 in n, videbitur esse medietas et equalitas
 huius motus. Proinde ut in tribus si-
 gnis e g duobus equalibus, repositus, sine p eccentrici
 epicyclum fiat id fiat ut illic, sine alium
 antecedentium modorum. Habet tamen hæc
 stella aliquid diversitatis ab illis in ordine
 et comensuratione ipsorum motuum. Idque fa-
 cilis et commodus, ut optimo, p eccentrici ec-
 centrum demonstrabitur. Quæadmodum si circa
 n centrum distantia vero d n sine circuli parum
 descriptimus in quo orbis Veneris circumferatur ac
 promittetur ea lege, ut quâdo cumq; terra incidat
 a c b diametrum in qua est summa ac infima absis ec-
 centri Veneri centrum orbis planetæ sit semper in mi-
 nima distantia id est in m signo, in media vero
 abside, ut est g, centrum orbis ad d signum et maxima
 distantia e d perveniat. Quibus datur intelligi, quod
 eo tempore, quo terra semel circumit et orbem suum,
 centrum orbis planetæ geminatas faciat revolutionis

circa n. centru. ac in easdem partes ad quas terra
idq. in consequentia. Per talem em circa Venerem
hypothesim omnimodis exemplis consentiunt equalitas
et apparentia. ut mox apparibit. Invenimus autem haec oia q. habemus d. Veneris d.

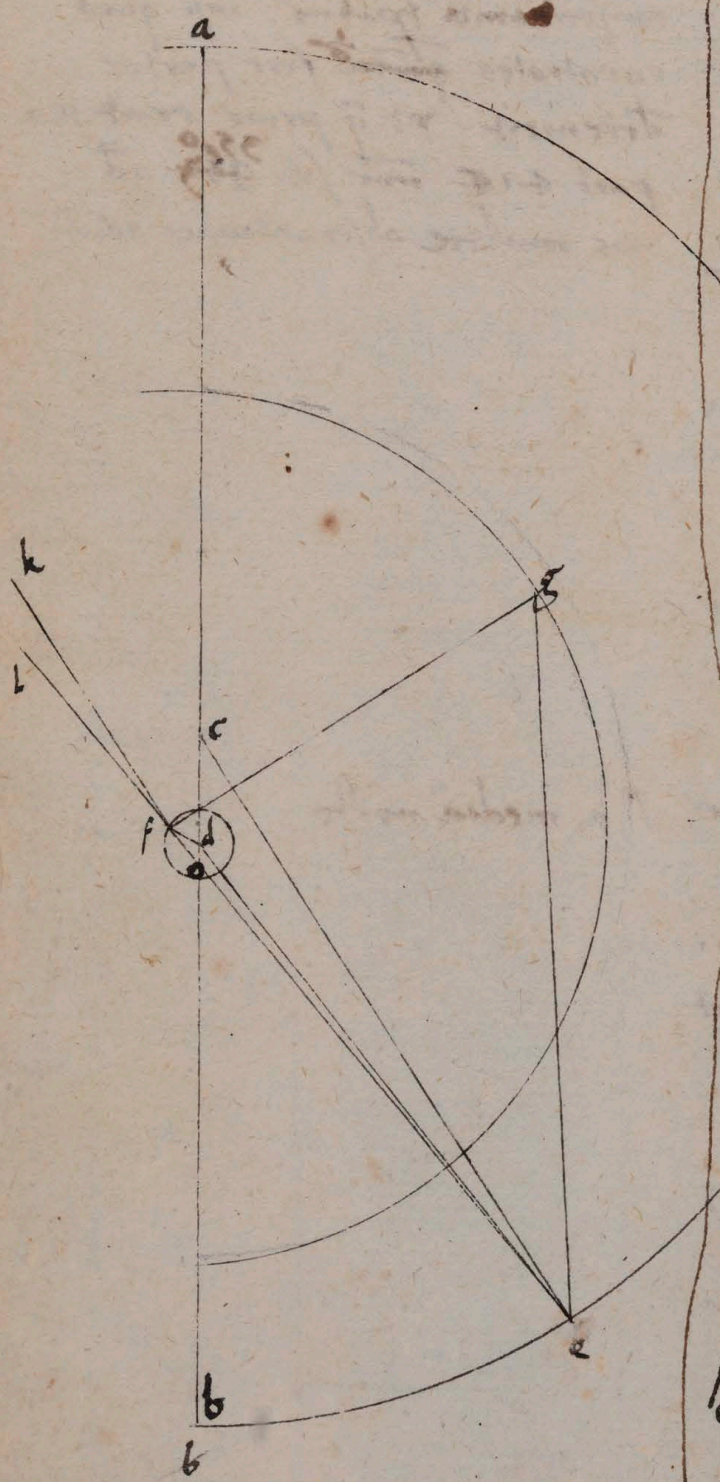
De motu Veneris examinando

Ca. xxx

~~Quod ut apertius fiat assumpsimus duo loca accuratissime observata. Vnu a ptolemaeo. Antonini anno scdo. ante lue dei vicesimi mensis tybi. Vidit enim inter Luna et prima fulgentissima stella eam quae in fronte sunt Scorpion maxime borea in eadem linea recta Veneris, uno et dimidio spacio distante a Luna q. a stella fixa semel. Et quoniam loci stella fixae notus erat est, nempe in part. ccix medietate et sexta. latitudinis autem boreae part. vna et trivente, opaeprim erat etia Luna locum visum ponisse ad locum Veneris discernendum. Erant em a nato Chro ad horam huius considerationis anni cxxxviij aegyptij dies xvij hora iij cum dedray Alexandriae Cratoniae autem hora iij cum dedray Smyrni. Examinationem vero hora ij scrup. xlv Sine scrup. dici q. ix et xxxij. Quoniam Sol medio motus simpli erat in part. cclv s. apparenti in xxvj Sagittarij. Erat ergo Luna aequalis a sole distantia part. cccxix scrup. xviij, anomalia eius media part. lxxxvj scrup. xxxvj anomalia latitudinis media a boreo limite part. xy scrup. xix, quibus numeratus est locus Lune verus part. ccix scrup. iij cum latitudine borea part. iij scrup. lviij sed pressio aequinoctiorum q. tunc erat part. vi scrup. xlv adiecta constituit Luna in partes v scrup. xlv Scorpion. Et quoniam scitus gradus Virginis caelum medietate. Et quoniam p. instrumentum Visi sunt Alexandriae caelum medietate, et xxxv s. duo grad. Virgis et xxxv Scorpion oriebantur, et propterea Luna comutatio~~

monstrata sunt etia nris consentanea spaciis, nisi quod eccentricos quos fore parte terremerit, ut q. prius erat tota part. 41. nris s. 35. qd. nos multa observationes docuit

f. a media nocte



secundum numerationem nostram erat longitudo scilicet lxxvii
 quibus est productus Luna visus locus Alexan-
 drie et examinatus in parte cccxv scilicet lxxvii
 titudine borea parte iij scilicet xliij Ex his certum est
 est locus Veneris in parte longitudinis cccxv scilicet
 xliij latitudinis boreae ij: xl. Sit ergo iam orbis terre
 a b in centro c cum diametro a c b per utramque
 absidem transiente: et sit a unde spectatur orbis
 veneris in apogeo in parte xlvij et tertia et b
 b exposito ad partes cccxv et tertia, sumat
 autem in diametro distantia c d parte 312
 quam est a c 10000, et in d centro distantiaq; d f
 tertiae partis c d hoc est 104 circulus d
 scribatur parvus. Quoniam vero Solis me-
 dius motus locus erat parte cccxv ccho s
 scilicet erat propterea distantia terre ab
 infima abside parte xxv scilicet x Sit
 ergo b e circumscripta partem xxv scilicet
 x et connectantur e c: c d: d f: ita qd c d f
 angulus duplus existat ipi b d e. demum in
 f centro describatur orbis veneris in cuius
 rana se circumferentia extensa in recta linea
 e f feret in k L ad qua etiam circumscripta agat
 f k ipi c e parallelus erit Sit autem planeta g
 signo et connectantur g e: g f: Hic sic pstruit
 propositum est invenire k g circumferentia, quae est di-
 stantia planetae ab apogeo orbis sui medio qd est k l
 Quoniam igitur angulus d c e partem est xxv scilicet x
 trianguli c d e et latus c d 312 quoniam c e est 10000
 erit propterea reliquum latus d e parte earumde 9724
 et angulus c e d scilicet l. Sumitur in triangulo d e f
 quoniam duo latera data sunt d e 9724 quoniam est 104
 d f qualem etiam erat c e 10000 et angulus datus in-
 phensus lateribus e d f: datur om c d f parte 54. 20

L et angulus c e o

o et connectantur k e f quae
 et ferantur ab diametro i o

& reliquus semicirculi f d b part cxxv sump xl. ergo
 totus f d e part cly sump l. datur ob id latus reliquum
 ef part 9817 in illis partibus et angulus d e f sump xvj
 ac totus c e f partis unus sump vj. quo differt medius
 ab apparenti motu centri f ^{id est} et angulus b e c ab eod. datur
 ergo b o e part part xxvii sump xvj. quod erat primum
 questum. Deinde quoniam ef angulus c e g partium
 est xlv sump xliij ~~est~~ sump sctm distantia planetae
 a loco solis medio, erit totus f e g part xlvj sump l.
 sed ef datur part 9817 quoniam sunt ac 10000. quarum
 etia f g producta est in precedentibus part 7193. In
 triangulo igitur e f g datur ratio laterum ef. f g in
 angulo f e g. dabitur etia e f g angulus et est
 part lxxxv sump xix. quibus l f g exterior datur part
 cxxx sump vj. et l k g circumferentia distantia planetae
 ab apogeo sui orbis apparentij. Sed quoniam k f l an - a medio
 gulus aequalis ipi. c e f est differentia inter media, ve-
 ramq abside part ut ostensum unus sump vj. quae
 cum ablata fuerint a partibus cxxx sump vj. re-
 manet part cxxx sump vj et circumferentia k g di-
 stantia a planeta ad abside media. et quod superest
 a circulo part cxxx sump lxxx anomaliae aequalis
 sumpta ab k signo. Hinc habemus, quod anno scdo
 Antonini Sive anno Christi cxxxix cxxxviij. Crania
 xij Cat Januarij horis tribus sump xlv a media
 nocte fuit anomalia veraris aequat part cxxx
 sump lxxx. Quod querebamus. Alterum locum Venere
 observavimus ipi Anno Christi Mxxxix Quarto idus
 Martij una hora post occasum Solis ac in principio
 horae octava a meridie. Vidimus quod Luna coepit
 occultare Venere in parte tenebrosa sctm media di-
 stantia utriusq cornu. Duravitq occultatio. haec usque
 ad fine pnd. hora vel paululo plus donec videretur
 planeta ex altera ^{parte} in medio gibbositate cornu vortus

♀

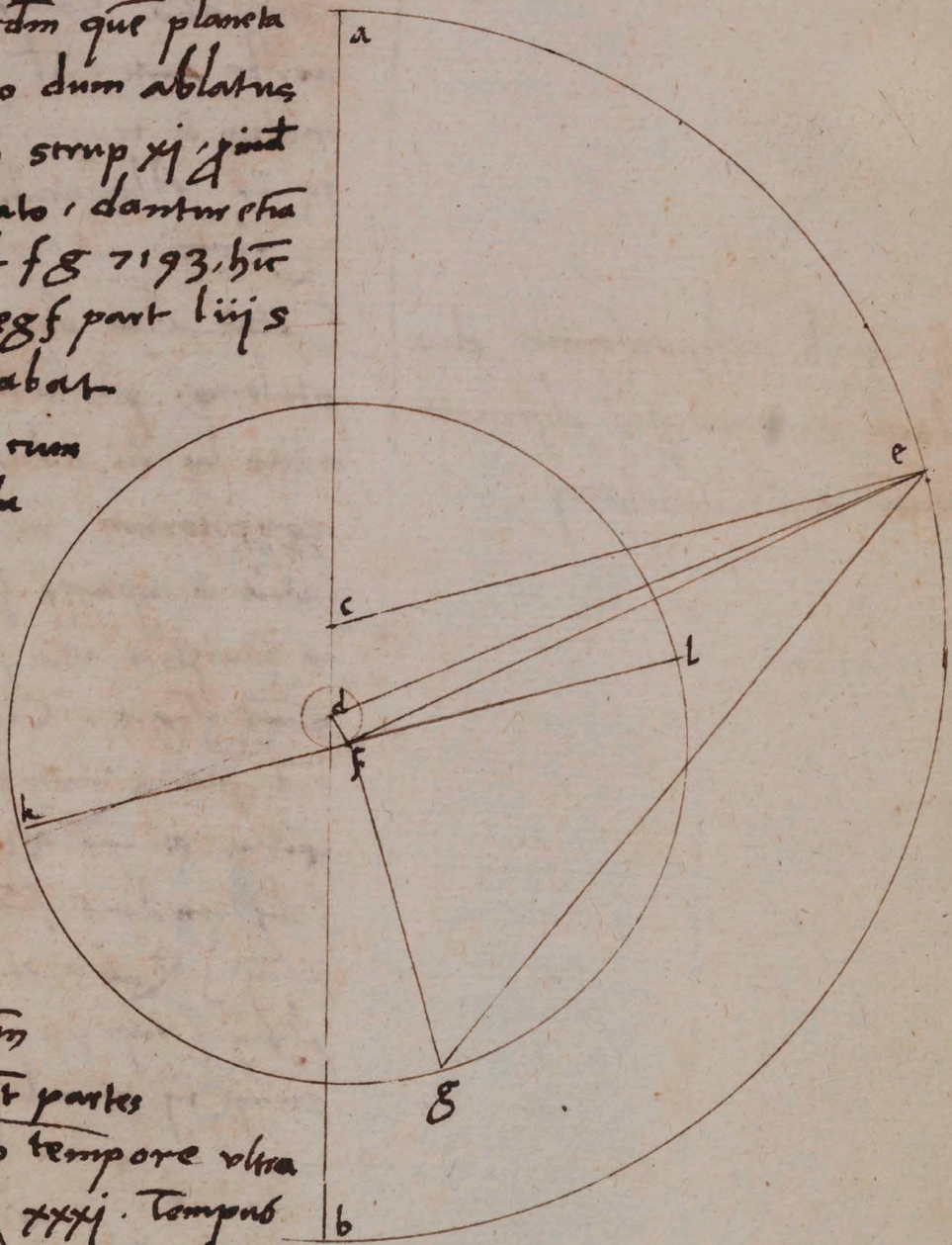
X

(emergere)

occursum. Patet igitur, quod in medio huius horae vel ir-
riter fuerit scdm contra coitus Luna et Veneris. Idq;
fr̄ fr̄ueburgi nocti sumus spectantulu. Erat autem
Venus in augmento adhuc vesp̄tinae, ac intra rotundum
orbis. Sunt igitur a nato Christo Anni ægyptij M^a =
xxix dies lxxxvij horae viij s scdm tpus apparet æ-
quatum vero horae viij scrup xxxij. Et locus quide
Solis simplr medius puenit ad partes cccxxxij scrup
xi / pressio æquodhoræ part xxviij scrup xxij. Luna
motus æquat a Sole part xxxij scrup lviij, anomalua
æquat part ccv scrup vni Latitudinis lxxi scrup lix
Ex his numeratus est verus Luna locus in part decem
sed ab æquodho in part viij scrup xxij Tauri cū lati-
tudine borea partis vniij scrup xiiij. At quonia
xo partes Libræ oriebantur erat propterea parallaxis
Luna longitudinis scrup xlvij latit⁺ xxxij et idcirco
locus visus in part viij scrup xxxviij, sed fixam sphaeræ
longit⁺ part decem scrup nouē scrup xij cū latitudi-
borea scrup xli atq; idem Veneris locus apparet
vesp̄tinae distantis a loco Solis medio part xxxviij scrup
vno, distantia terræ ad summam absida Veneris lxxviij. q̄ p̄cedens
Repetatur iam figura scdm p̄cedentis modum p̄-
structionis, nisi quod ea circumferentia sine angulus
e c a sit partiu lxxvi scrup ix, cui duplus existat e d f
part clij scrup xviij. Eccentrotres vtrōq; qualis hodiernis
tp̄ibus inueniuntur part 226. et d f 104 quatu e c est
10000. Habemus ergo in triangulo e d e datum
angulu reliquu d e e part clij scrup li. datis compre-
hensum lateribus, e quibus demonstrabitur angulus
e c d parte vna scrup xv, et d e tertiu latus 10050
et reliquus angulus e d e part lxxvij scrup liiij. Sed
e d f duplus ipi a c e partiu est clij scrup xvij a qbus
si aufero e d e angulu sup est e d f part lxxviij scrup
xxvij. Sic rursum in triangulo d e f duo latera d f
partium

⁺
Tauri

et reliquis semicirculi f d b part cxxv strup xl. ergo totus
f d e part cly strup l partu 104 quaru est de 10056
comprehendit angulum edf part lxxv strup xxv. Summus
in triangulo def datum, datur etiam def angulus part
strup xxxv. et reliquum latius ef 10034. hinc totus an-
gulus c ef part una strup l. Dicitur quoniam angulus
totus c eg partu est xxxv strup l. vnius scdm que planeta
distare visus est a medio loco Solis, a quo dum ablatus
fuerit c ef reliquatur f eg partu xxxv strup xi. qunt
etia in triangulo efg cum angulo e dato, dantur etia
bina latera ef part 10034 quaru est fg 7193. hinc
etia reliqua latera numerata veniunt, efg part liij s
et efg part xci strup xix. quibus distabat
planeta a pigreo vero sui orbis. Sed cum
k fl dinctiens parallelus ipi c e acta
fuerit, ut sit k apogeu aequalitatis
et l pigreum. sub lato efl angulo
equali ipi c ef remanebit lf g a-
gulus, et lg circumferentia part lxxix
strup xxix et reliqua k g semicir-
culi part xc strup xxxj anomalia
rotationis planete a summa ab-
side sui orbis equali deducta quam
inquirebamus ad hanc hora observation



♀

~~Sed in ptolemaica precedente erat partes
ccxxx strup xxxij. Sunt igitur in medio tempore ultra
completas revolutiones part ccxx strup xxxj. Tempus
autem ab Anno scdo Antonini octo horis et quadrante
ante meridiem viginti diei menses Tybi usque ad annum t Crispini
Chosli MDxxix in Idus Martij, xij horis vij s post
meridiem, sunt anni egyptij Mccxcj dies lxx strup
xxxix et xxij in quibus similiter numerantur partes ccxx
strup xxxj preter integras circuitiones, qua sunt Dccc
lix p canone mediorum motu, qui propterea recte se
habet. De locis anomalie medie Veneris Ca xxij~~

f manserunt interu loca absida eccentrici in part xlvij et lxxv et ccxxvij. qd ff no mutata

Hinc etiam loca computationis anomalie Veneris facile
constituntur. Sunt etiam em a Crysto nato ad ptolemæi
observatione anni ægyptij cxxxvij dies xvij sex ix s
et motus hinc temporis congruus q̄ eo sex xlv. quæ Qui
detrahitur a partibus cxxx considerationis pto. deducit
anomaliam Veneris ad partes cxxvij sexup xxxo. media
nocte ante cal Januarij. Denotat reliqua loca pro ratione
motus et temporis sepe repetiti. Olymp primæ part. cccxvij
sex ix. Alexandri part lxxix sex xlvj. Cæsaris part lxx
sex xlvij. De motu Veneris exarando Cap xxij

E quib assumpsimus duo
Loca accuratissime observata
Veni a Timocharij

Exstat alia observatio Timocharij sub anno terthodeno
ptolemei philadelphij, ab Alexandri morte cccxij
anno liij in deluculo diei decimioctavi Mesori mensis
ægyptiorum, in qua proditum est, quod Venus f̄ visa
fuerit occupasse stellam fixam præcedente ex quatuor, quæ
in sinistra ala sunt Virginis, estq̄ sexta in descriptione
ipsius signi. Cuius longitudo est part cli s latitudo
boz partis vnius et sextantis magnitudinis terre. Erat
igitur et ipse Veneris locus sic manifestus. Locus aut
Solis medius scdm numerationem in part cxxvij sexup
xxij. Quo exemplo in descripta figura, et signo a in part
xlvij sexup xx manente, erit a e circumferentia part cxxvij
sexup iij et reliqua b e sexup part xxxij sexup lviij, an-
gulus quoq̄ c e g distatue planetæ a Solis loco medio
partiu xlvij sexup liij. Quoma igitur c d linea
partiu est 312 quaru c e 10000 et angulus
b c e partiu xxxij sexup lviij, erunt reliqui
in triangulo c d e, angulus c e d part
partis vnius sexup xxx vnius et d e
tertium latus 9743, sed angulus c d f
duplus ipsi b c e partiu est lxxvij sexup liij
reliq̄ e semicirculo reliq̄ b d f angulus part
cxy sexup vij, et g sub b d e exterior trianguli



18 ^{xxxij lviij}
cde quibus constat totus edf part exliij sq iij, et df datue
104 quaru est de 9743, erit etia in triangulo def an-
gulus def part scrup xx, ac totus cef part vna sq
xxj et latus cf part 9831. At iam patuit totu ceg
esse partu xly scrup lviij, reliquis igitur feg partium
erit xli sq xxxij, et quae ex centro orbis fg est partium
7193, quarum est ef 9831. Igitur in triangulo efg
p datam ratione lateru et angulu feg dantur anguli
reliqui, et efg part lxxij sq v. Quibus adiecto semi-
circulo colligitur partes xxliij sq v cely sq quinqz
circumferentia kl g a summa abside ipsius orbis. Sic
quoqz demonstratu habemus, quod anno xiiij ptolomaei
philadelphia in delirulo diei xvij mensis Mesori fuerit ano-
malia commutationis Veneris partu cely scrup v.
Alterum locu observauimus observauimus ipi Anno utu ♀
Sed in Timochareos observatione erat partes cely
scrup quinqz. Sunt igitur in medio tpe ultra completas
revolutiones Mxv partes cyc scrup xxvj. Tempus
ante ab anno xij ptolomaei philadelphia i delirulo
diei xvij Mesori mensis ad annu Christi Mxxxij
iij Idus Martij horas vij s post meridiem, sunt ani
egyptij Mcccc dies cxxxvj scrup xl fere. Cum
igitur multiplicauerimus motu revolutionu Mxv part
cyc scrup xxvj p annos p dies cccxlxx et collectum
dimiserimus p annos Mcccc dies cxxxvj scrup xl: ha-
betimus annum motu g sexage iij grad xlv scrup-
primoru i z xlv 3 iij 4 xl. Hec rursus distributa
p dies cccxlxx reliquant diurnu motu scruput
primoru xxxvj z lix 3 xxviij. Quibus expansus est
canon que supus exposuimus. Et haec de motu quoz
Veneris dicta s

De lois anomalie Veneris Ca xxij

Sunt autē a prima Olympiade ad annū xiiij Pto-
phuladelphi ad delurū demioctam diū mensis
Mesori. Anni aegyptij diij dies ccxxviij scrup xl. i
quibus numeratur motus part ccxc scrup xxxix
Quo si auferantur a part eclij scrup^v repetita una
revolutionē remanet part cccxxi scrup xxviij primae
olympiadis locus: a quo reliqua loca pro ratione motus
et temporis iam sepe ducti Alexandri part lxxxij scrup
lij Caesaris part lxx scrup xxviij. Christi partium
exij cxxviij scrup xho.

De Mercurio

Cap xxviij

Quibus modis Venus motui telluris alligetur, et ^{sub} qua ratione
circuitorū aequalitas eius lateat ostensū est. Sup^{est} Mercurius
qui proculdubio eidē quoq; assumpto principio sese pbebit: tā
quāq; ~~esse~~ pluribus vagatur obvolutionibus q̄ illa, vel aliquis ex
supradictis. Illud sane constat experientia pristorū observa-
torū quod in signo librae minas faciat Mercurius a Sole
digressiones: ac maiores in eius opposito: ut par est. Non
tamē hoc loco maximas: sed in alijs quibusdā utro utroq;
utputa in Gemis et Aquario tpe p̄sertim Antonini sc̄m pto-
sententia: quod in nullo alio sidere contingit. Huius rei
causam prisci mathematici credentes immobile esse terram
et Mercuriū in epicyclo suo magno moveri p̄ eccentricū
cum amaduerteret, quod unus et ac simplex eccentricus
hysce apparetijs satisfacere nō posset: comesso etiam quod
eccentricus tpe in nō suo, sed alieno centro moueretur, ro-
arti sunt insup admittere eundē eccentricū in alio quoda
paruo circulo moveri epicyclū deferente: quate circa lunae
eccentricū admitterat. ~~Neq; etiā alia ratione huius~~
~~stellae apparetiae formari posse valē sunt. Ut diffusius~~
~~in constructione ptolemaica declaratur.~~ De Adeoq;
tribus existentibus centris. nampe eccentrici deferentis epicycli
altero parui circuli: et tertio eius (quē recentiores appellant
aequatē) centri: duobus prioribus p̄teritis nō nisi circa

æquatis centrū æqualiter ferri epicyclū comesserūt
 quod erat a vero centrō, et eius ratione, ac utriusque
 præstentibus centrū alienissimū, neque vero alia
 ratione huius stelle apparetia servari posse rati
 sunt, ut diffusius in constructione ptolemaica de-
 claratur. Ut autē et hoc ultimum sidus a detrahe-
 tum iuncta et occasionibus adductur, pateatque mi-
 nimus quā aliorū præcedentū eius æqualitas sub mobi-
 litate terre assignabimus etiam illi et eæcentri eæcentro
 pro eo quæ oporabatur antiquitas epicyclū, sed modo posse fieri
 quodā diverso quā in Venere, et nihilo minus epicyclū
 quoddā in ipso eæcentro quibus omnibus eius appa-
 retia demonstrabuntur, sed ut apertius hypothesis accipiat
 præcipatur, sit orbis terre magnus a b centrū eius c
 dimetres a c b in quo assumpto d centrū inter b c signa
 distantia autē tertia pars b c describatur
 parvus circulus e f ut sit in f maxia distan-
 tia ab ipso c et in e minima, ac super f
 centrū explicetur orbis Mercurij qui sit
 h i. Demum in i summa abside facto
 centrū sup addatur epicyclū quod
 planeta pererrat, fiat hō orbis
 eæcentri eæcentrus existens eæcen-
 + modo/ trepicyclus: hoc ædne opposita
 figura cadat her omnia ex or-
 dine in linea rectam a b c d e f
 k i l b, interm vero planeta in
 k hoc est in minima a centrū orbis
 sue deferentis epicyclū distantia, quæ
 est k f constituatur. Tali modo co-
 stituto Mercurij revolutionem exordio intelligatur
 quod centrū f binas faciat revolutiones ad unā terre

si moveatur, in quo stella nō
 sedm circumferentia sed dia-
 metru eius sursum deorsum q
 feratur, quod fieri posset etia
 ex æqualibus circularibus
 motibus, uti supius circa æ-
 quinoctiorū præssione est ex-
 positum, nec mirū, quomā
 et proclus in expositione expositionis
 elementorū Eulidis, pluribus cha-
 motibus in recta linea describi



o sed p ipam diametru
sursum ac deorsum respicu
centri f orb h i o

— diametru puych kl —

¶ fuit hoc modo centri orbis
in circumferentia parvi cir
culi ef atqz stelle p diametru
h k binæ ac gemine revolu
tiones in eam æquales, et anno
spatio telluris commensurabiles.
Interim vero epicyclum suu f
linea ¶

¶ promit sequitur qd Mercurij
motu suo proprio haud semp
eandem circumferentiæ circuli
describit. Sed pro ratione
distantiæ a centro orbis sui
plurimum differenti. Minima
qdem in k signo, maxima
p l ac media p i centru
epicycli eode prope modo: que
que in Lunari epicycli epicy
cho hret ad amanduetere
sed quod Luna p circumferentiæ
hæc Mercurij p diametru
fuit. Atqz hæc hypothesis
apparuitis omnibus q videntur
Mercurij sufficit. ¶

motu reciproco, ex æqualibus
tunc composito, qui quomodo
fiat ~~etiam~~ superius infra p passu
equationu ostendit

et ad easdem partes, quod ^{est} in consequentia. Similiter
et planeta in k l respectu orbis sui h i. Sequitur em
ex his quod quādoqz terra fuerit in a vel b certum
orbis Mercurij sit in f ac remotissimo a c loco, in medijs
vero quadrantibus existente terra, sit in e proximo: Sic quoque
ac secundu hoc contrario modo quā in Venere. Hæc quoqz
lege Mercurij epicycli pures proximus centro orbis de
ferentis epicycli existit qd est k quādo terra a b diametru
incidit: ac in locis utrobqz medijs ad l longissimu locum
sydus perveniet. ~~Quocumqz autem perveniat epicycli id est i~~
~~mouetur em motu suo proprio scdm h i~~ ^{orbis et recta ipud} ~~circuli~~ ^{æquante}
~~tunc~~ in xuc fere diebus una absolvendo revolutione
simpliciter et ad stellaru fixaru sphaera. Sed in eo quo
motum terre supat, que commutationis motu vocamus
venititur ad ipam sub diebus cxvj, prout ex alijs
ex canone medioru motum elui potest. ~~¶ Antiqui~~
~~propterea p hanc etiam hypothese apparentia ¶~~
quod ex historia observationu ptolemei ac alioru fiet
manifestum.

De loco absidum sumæ et infimæ Mercurij Cap xxxo
Observavit em Mercurium Ptolemæus primo anno Anto
mini post occasum vicesimi diei mensis Epiphi dum esset
planeta in maxia distantia vespertinus a sole loco medio
Erant autē ad hoc tempus anni Christi cxxxvj, dies
cxyc scrup xly s Cracione. Et idcirco locus solis maxie
scdm numeratione nrām partim hxy scrup l, et stella
p instrumentum in septem partibus, ut inqt Camerri.
Sed deducta pressione æquinoctioru quæ tunc erat part
vj scrup xl patuit locus Mercurij part xc scrup xx
a principio directis fixarum sphaera, ac elongatio
maxia a sole medio partim xxvj s. Altera accepit
consideratione anno quarto Antonini, decimonono
die mensis phamenot illucescente, cum transisset a pri
cipio annoru Christi anni cxi, dies lxvj scrup xy fere

Sed de his alia qdam ac plura infra circa latitudines
afficiunt

Sole existente medio in part cccij scrup xix Mercurij
ante apparuit p instrumentum in xij part et s Capri-
corni: sed a principio arctis fixo erat in part cclxxvj
scrup xlix fere: et idcirco maxima distantia matutina
erat similis part xxvj s. Cum igitur aequales hinc inde
fuerint digressionum limites a loco Solis medio, necesse
est, ut utrobique in ipso loco fuerit Mercurij absides, a medio
hoc est inter partes lxij scrup l et xc scrup xx. Quae
sunt partes in scrup xxxij et cxxxij scrup xxxij
p e diametro in quibus oportuit esse Mercurij utramque
absida supram et infimam. Quae differuntur ut in Venere
p binas observationes quarum prima habuit anno decimo-
non Adriani, in delirulo diei quinquagesimi mensis athen. Du
Solus locus medius esset in part cclxxij scrup xxxvj, erat
maxima ab eo distantia Mercurij matutina part xix
sc ij quoniam locus apparet Mercurij erat in part cxlj
scrup xxxvj, ac eodem anno Adriani decimono qui erat a nato
Christo Mccco sub crepusculo decimono diei mensis paten
scdm aegyptios inuentus est Mercurius adiaculo instrumenti
in xxvj part xlvj scrup fixam sphaera, dum esset Sol
medio motu in part iij scrup xxxvj patuit maxima rursus
vespertina stelle distantia partem xxij scrup xv ac p
priori maior. Unde satis p spm erat Mercurij apogeeum
no esse in Arctate nisi in lxxa part cxxxij et triges fere
ipso tempore, quod erat notandum.

Quanta sit eccentricitas Mercurij, et qua habeat orbem
symmetriam

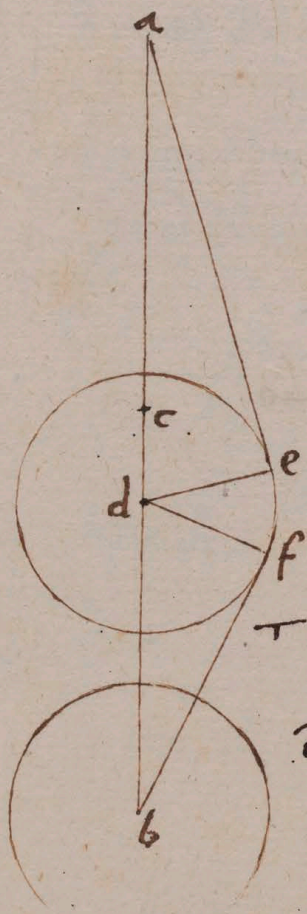
Ca xxvj

Per quae quae simul etiam demonstratur centrorum distantia
et orbis magnitudines. Sit om a b recta linea p absidas.

Mercurij, a supram, et b infimam transiens: assumptoque centro
d describatur orbis planetae: ~~Centrum vero orbis magnitudinis~~
~~terrae~~. Extentur ergo lineae contingentes orbi a e: b f: et
connectantur d e: d f. Quoniam igitur in priori duarum ob-
servationum precedentium visa erat maxima distantia matutina

et ipa dimensio magni orbis
cum centro sit e

convergent
figura

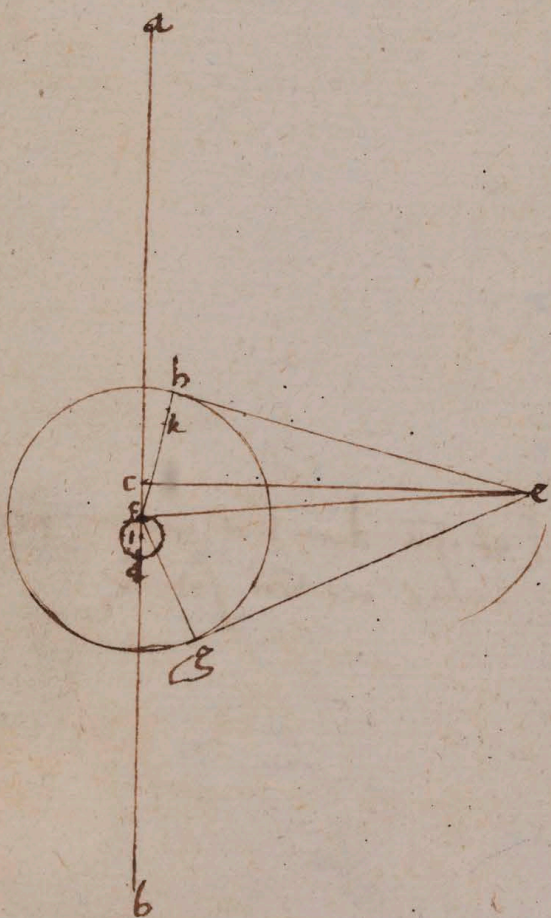


partium xix scrup u, erat propterea cae angulus partium
ixx scrup iij. In altera vero consideratione videbatur
maxima vespertina partium xxij cu quadrans. Igitur in
utroq triangulo orthogonio a e d et b f d datorum an-
gulorum, erunt etia laterum datae rationes: Ut quarn
a d f fuerit partium 100000 sit e d q ex centro orbis part
32689 Sed quarn b d fuerit partium 100000 erit f d
taliu partium 39474 Sed scdm partes quibus est f d
aqualis ipi e d (nempe ex centro circuli) partium 32689 qm
etia erat a d: part 100000 erit reliq d b part 82692 hinc
dimidia ^{a d} part 91342 ac reliqua c d part 8658 ^{distantia}

retro est c e sive c f part 39474 Quarn aute a f fuerit
pars una sive ho scrup erit q ex centro orbis Mer-
curij scrup xxi scda xxvi et c d scrup v 2 xij
+ ed 9479 — et quarn est a c 100000 eam est d f part 35733 +

qd erat demonstrand

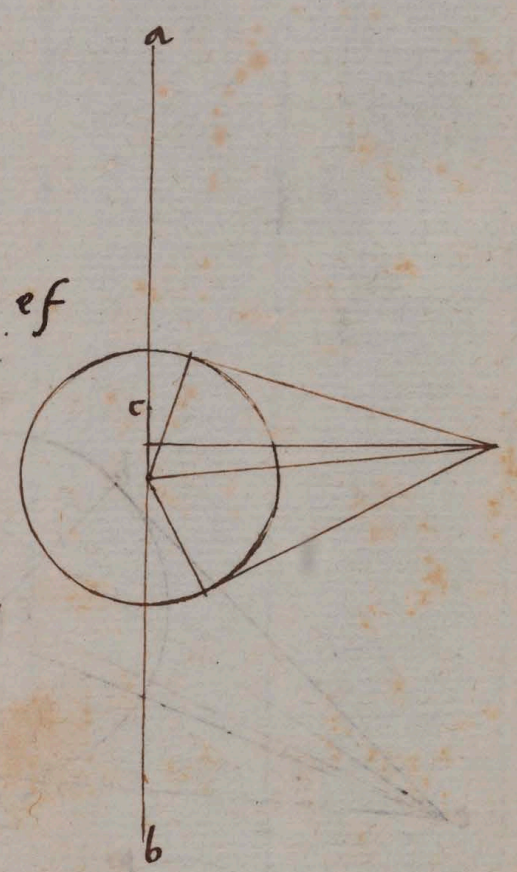
Sed haec quoq magnitudines no manent ubiq eade
distantq plurimu ab eis que circa medias accidunt
absidas, quod apparentes matutinae vespertinae in
illis locis observatae longitudines docent, quales
a Theone et ptolemaeo produntur. Observavit em
theon Vespertinu Mercurij limite Anno Adriani xviij
die xvij mensis Mesori post occasum Solis: et fuit
a nativitate Chri anni cxxix dies ccxvi scrup xho
dum locus Solis medius esset in part xviij s, id est
media fere abside Mercurij visus est autem planeta
p instrumentum pcedere leonis basiliacu iij partibus
et dextante unus, eratq propterea locus eius part
cxix et dodrans et maxima eius vespertina distantia
partium xxvi et quadrantis. Alterum vero limitem
pto a se prodidit observatum Anno scdo Antonini
xxi die mensis Mesori delirulo: quo tempore erant
anni Christi cxxxviij dies ccxix scrup xij. Locus



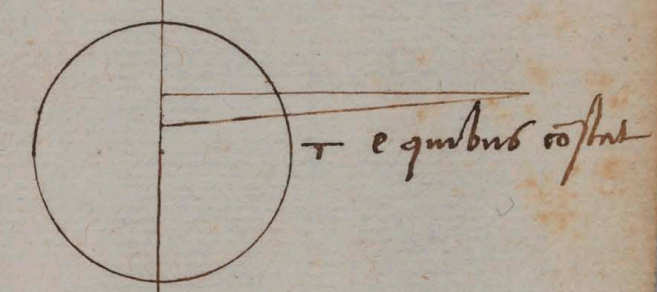
itidem Solis medius ~~et~~ part xcm sorup xxxix, a quo
 maxima distantia Mercurij inuenit part xx et do
 quadrantis. Visus est em in part lxxij et duab, gntis
 fixaru sphaerae. Repetatur ergo a c d dimetres magni
 orbis p absides Mercurij trasiens qui prius, et a primo so
 c exaltetur ad rectos angulos linea medij motus Solis
 qua sit c e. Atq; intor c d capiatur suspiciatur ~~primu~~
 in quo describatur orbis Mercurij g h et agantur e h e g
 contingant que contingant e h e g recte lineae et conn
 gantur f g f h i propositum est iterum inuenire f pntu
 et eam qua ex centro f g qua habeat ratione ad a c
 Quoma em datus est angulus c e h partu ~~xxvi~~ cu quadru
 et qui sub c e h partu xx in quadrante, totus gnt
 h e g part xhoj s et reliquis c e f partu iij dimidiu
 h e f partu xxij et quadrantis, reliquis gntu q sub c e d c e f.
 habebit in partes. Eapp trianguli c e f rectanguli dantur
 latera c f part ~~522~~ 522 et subtensa f e part 10014
 quaru est c e aequalis ipi a c part 10000, prius aut
 ostensum est, quod tota c d fuerit partu eorundem
 948 dum esset terra in suma vel infima abside pla
 netae, erit d f excessus dimetres parui circuli, quem
 centru orbis ~~terrae~~ descripsit partu 429 et qua
 ex centro i f part 212 fore, in quo circulo centru
~~orbis reuoluitur in annuo spatio cu ipi commensura~~
~~bilis in consequentia sed commensuratio q in Venere~~
~~ut diximus. Quod erat demonstrandum. T.~~ Similiter
 et in triangulo h e f angulo h recto, datur etia h e f
 part xxij et quadratis, datur ex eis f h part 3947 q
 fuerit e f 10000: sed quaru e f fuerit 10014 qualu est
 etia c e part 10000 erit ipa f h part 3953. Supus aut
 ostensu est eam fuisse partu eorundem 3573, ~~nunc aut~~
~~exeruit in part 300~~ cui sit aequalis f k, erit ergo reliq
 h k part 380 maxima differecia elongationis stelle ab f
 centro sui orbis f propter qua elongatione ~~stella circumfo~~
~~rectas ad aequales angulos describit inaequales et diximus~~

matutina

q ef



Hinc tota c f part ~~736~~ 736



et eius diversitate

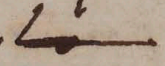
f q a suma et infima abside ad mediar contingit f

~~serup xij~~ sed et angulus f d l f i b part est cxx, duplus
em ex pstructione ipi e c i et qui sequitur sermior-
nulu c i f part h e relingitur e i f part h o j serup xij
sed i f ostensa est part 2 i u quaru et e i partiu est 955
~~et an comprehendentes angulu e i f datu e quibus elat~~
f e i angulus partis vnius serup iij f et reliquu latu
e f part 9540. Exponatur iam ad f centru orbis
Mercurij g h et exstentur ab e et contingentes orbem
e g e h et conectantur f g f h. Scrutandu est nobis
primu quata fuerit q ex centro f g sine f h in hac ha-
bitudine, quod sit faciemus. Assumatur em circulus
parvus cuius diameter k l habeat partes 380 quaru
a c fuerit 10000 q qua diametru sine ei aequalis stella
in f g vel f h recta linea amittit et abmittit ipi f retro
intelligatur p modu que supius circa pessione equos horo
exposuimus. Et iuxta hypothesin, qua b c e part h e it-
cum foretne subtendit capiatur k m in h ^{subtendit} par-
tibus cxx, et agatur m n ad rectos angulos ipi k l
q dimidia subtensa dupli k l sine k m sine m l referabit
l m n quadrante ^{quatu} diametri part ^{quatu} quod duode-
cima xij, ^{conueta} xv quili elementorum euclidis demo-
stratur, reliq ergo m partes ipius k n erunt partes 295 285
quae cum minima distana stelle colligit 3858 hoc loco
linea f g vel f h q sitam, quaru similiter a c sit part
10000, qualu etia e f ostensa est part 9540. Quapropter
triangulu f e g sine f e h rectangulo duo latera data sunt
erit propterea angulus f e g vel f e h etia datus partium
quaru em e f fuerit part 10000 erit f g vel f h part ~~4054~~ 4054
subtendentiu angulu part xxij serup l i i quibus totus
g e h erit part xlvij serup l i i Sed in infima absider vise
sunt partes solummodo xlvj s, in media ~~vna~~ part similiter
part xlvj s, factus est igitur huc utroqz maior in parte
vna serup xij, non quod planeta prop orbis planetae
xij

f quia superest e f part ij serup xlvij
quo determinatur centru orbis pla-
netae a medio loco Solis f

propinquo sit terra q̄ fuerit in p̄igaeo, sed quod pla-
neta maiore hic circulo describit q̄ illi, quae omnia
tam p̄sentibus q̄ p̄teritis observationibus sunt co-
sistentia et ex aequalibus motibus confluit.

Medij motus Mercurij examinatio Cap: XXIX

Inuenitur em̄ in antiquioribus Mercurij considerationib;
Quod anno XXI Ptolemaei philadelphi in diluvio
diei XIX mensis Thoth scdm̄ Egyptios apparuerit
Mercurius a linea recta transeunte p̄ primā et secundā
stellam Scorpion in fronte eius existentem separatus
in consequentia p̄ duas diametros lunares, et a prima
stella p̄ unā lunae diametrum boreā versus. 
patet autē, quod locus primae stellae est partium
longitudinis CCIX medietatis et sextae latitudinis/partis
primae cum trāte. Secundae vero longitudinis partes
CCIX latitudinis austrinae part i mediet et tertia sine
dextantis, e quibus cōgrebatur Mercurij locus longe
part CCX medietatis et sextae Latitudinis boreae pars
una et dextans fere. Erant autē ab Alexandri
morte anni lix dies xxy scrup xho et locus Sol medius
scdm̄ numerationē nostram part CCXXVIII scrup viij
et distantia stellae matutinae part xxy scrup xxvij
crescens adhuc, quod subsequentiq̄ iij dieb; notabat
quo certum erat planeta nondū p̄misse in extremū
matutinuū limitē neq̄ ad orbis sui contactū: Sed in
inferiori adhuc circumferētia et propinquo terre
versari. Quomā vero summa absis erat in part cxxxvij
scrup xx erat ad mediu Solis long partes xliij scrup
xxvij. Sit ergo unusquisq̄ diameter orbis orbis magni
a c b qui supra i et c centro educatur linea medij motus
Solis c e ut angulus a c e partū sit xliij scrup xxvij
et in c centro parvus circulus in quo centru e centri fuerat
quo sit f et capiatur b. f. angulus scdm̄ hypothēsīm duph

p̄ boreae

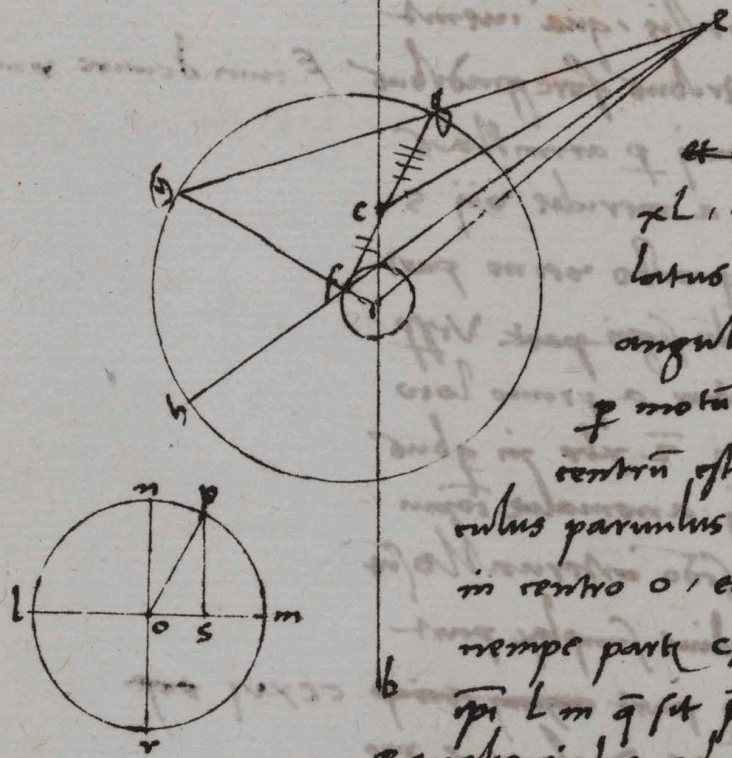
æquali ipi $ce f$ relinquitur kfg et kg circumferentia
 part $xxxj$ scilicet $xlvj$ distantia stelle ad a perigæo me-
 dio sui orbis quod est k cui si addatur semicirculus
 colliguntur partes $ccxi$ scilicet $xlvj$ medij motus a-
 nomaliæ commutationis in hac observatione, quod
 erat demonstrandum

De recentioribus Mercurij motibus observatis
 Hanc sane viâ huius stelle cursum examinandi præci-
 pi nobis præmonstravit, sed celo adiuti seremoni, nempe ubi
 Nilus (ut foris) non spirat auras, quales apud nos visula
 Nobis enim vigentiore plaga inhabitantibus illa comoditate
 natura negavit, ubi tranquillitas aeris rarior, ac insuper
 ob magnâ sphaeræ obliquitatem variis sunt videndi Mercurij
 quâvis in maxima a Sole distantia, siquidem in Ariete
 et piscibus non oritur conspectui nostro, nec rursus occidit
 in Virgine et Libra. Sed neque in Cancro se representat vel
 Gemis se representat quoquomodo, quando crepusculum nocte
 solum vel diluratum est, nox vero nunquam, nisi Sol in
 bona parte Leonis recesserit, multis propterea abagambus
 et labore nos torset hoc sidus ut eius errores scrutemur
 Mutuamini propterea tria loca ex eis quæ Nurnbergæ
 Bernardus Valtorius Regiomontani discipulus observavit
 sunt diligenter observata, primum a Bernardo Valtorio
 Regiomontani discipulo anno Christi Mccccxcj nona
 die Septembris. Cumto Idus a media nocte quinq; horis
 æqualibus per armillas astrolabicas ad pahlum reparatas
 et vidit Mercurium in partib. xvj ~~et duabus partibus fere quinq; pte~~
 signi Virgis cum latitudine borea part 1 medietate et tertia
 eratq; tunc stella in principio occultationis matutinae
 dum per præcedentes dies totum decemisset matutinus. Erat
 igitur a principio anni Christi anni Mcdxci dies ægyptij
 dies egyptij scilicet xv s, et locus Solis medius simplex part
 $cxlvj$ scilicet $xlvj$, sed ab æquinoctio verno et i $xxvj$ Vi-
 ginis scilicet $xlvj$. Unde et distantia Mercurij erat part xvj et quæ fere
~~scilicet $xlvj$~~

f. dimidio qd

Secundus erat anno Chri M D M L Quinto Idus Januarij horis
 a media nocte vi s. dum cœli medietas Norimbergæ & Scor-
 pij observatus a Jo Schönero cui apparuit stella in part iij et tertia
 et quadragesima Capricorni borea part 0 xho. Erat autē Solis
 scdm numerationē locus medius ab æquinoctio verno in xxv
 et scrup vii aquarii, quæ Mercurius matutinus prædebat
 part xxij et xliij Tertia quoq ab eodē Joanne observatio
 eodemq anno M D M L xvi Calend Aprilis, qua invenit
 Mercurium in part xxvj & Arietis borea tribus fore gradibus. Cum deinceps videret
 dum cœli Norimbergæ medietas xxvj Cancri p armillas
 ad eandē palatij stellā reparatas horis a meridie vii s.
 In quo tempore Solis locus medius ab æquinoctio verno part
 vii et xxxix Arietis atq Mercurius eundē signi part viij
 tunc a Sole part xxi et xliij. Sunt igitur a primo loco
 ad scdm annū ægyptij xij dies cxx et vii et xho in quibus
 motus Solis simplex est part cxx et xij, anomalie com-
 positionis Mercurij cccxvj et xij. In scdo intervallo sunt
 dies lxix et xxxi et xho Locus Solis medius simplex part
 lxvj et xxxij ano Mercurij media composita part cccxvj et
~~xxxij~~. Ex his igitur tribus observatis volumus pro
 hoc tempore Mercurij cursu examinare, in quibus co-
 cedere putamus compositiones orationū mansisse etiam a pto.
 me, cum et in alijs non inveniuntur in hac parte fefellisse
 priores bonos auctores. Describitur ergo figura modo
 priora nisi quod si cum his etia absidis eccentrici locum
 habuerimus, nihil præterea desideraretur in aparente motu
 huius quoq stellæ, assumpsimus autē Summæ absidis locū
 in part cxxi s. hoc est in xxvj s signi Scorpij. Neq
 em minore levit acceptare sine puncto observatorum
 Ita siquidē habebimus anomaliam eccentrici distantiam
 mē medij motus Solis ab apogeo in primo termino
 part cccx et xv in scdo part lxvj et xxxij in tercio
 part cccx et xij. Describitur ergo figura secundum
 modū priore, nisi quod arcus angulus constituitur part

Et cetera q̄ deinde sequuntur
iuxta hypothese[m] f



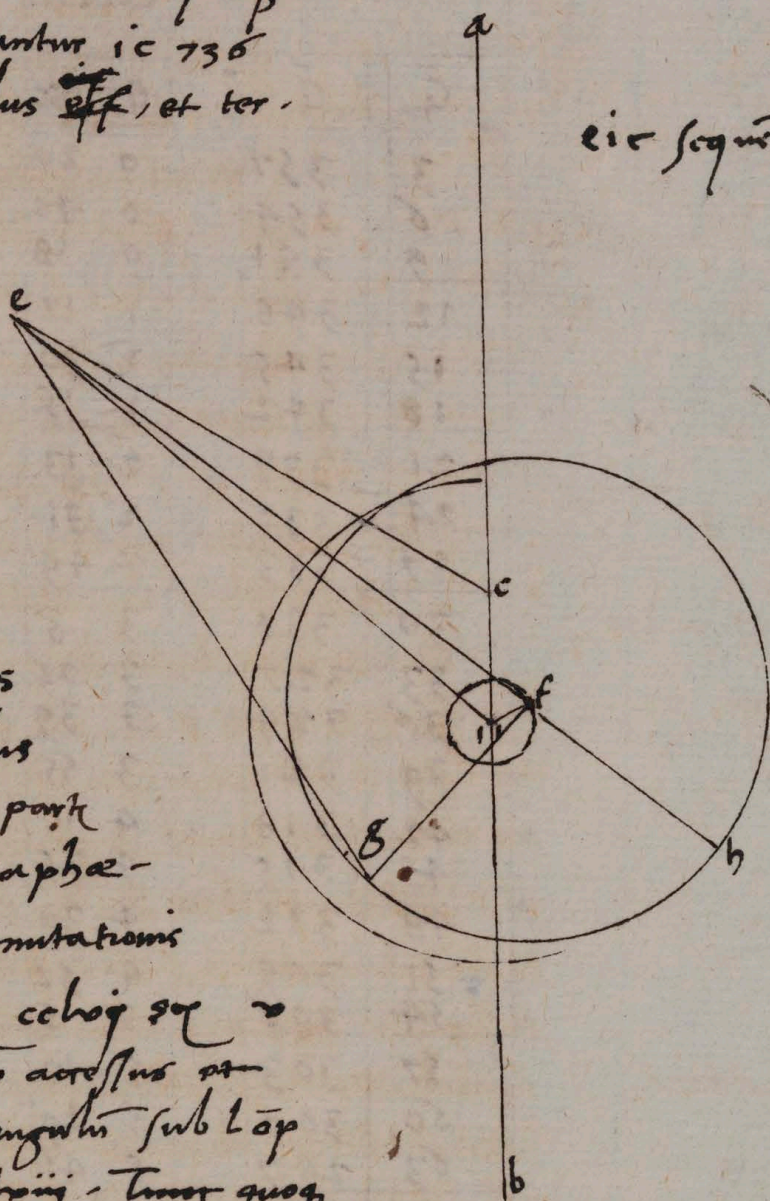
h[ic] s[un]t xlv quibus linea medij Solis p[re]cedat apogeu[m]
in prima observatione f. et quoniam i. c. datur pars 736
quibus est a c 10000 et angulus q̄ sub ea i[er]t in triangulo
ec[ic]i, dabitur etiā angulus ec[ic]i et est pars iij s[un]t xxxv
atq[ue] i. c. latus 10369 qualiter est f. c. 211. et c. 10000. qualiter
est etiā i. f. 211. Sunt igitur et in triangulo ef[ic]i duo latera
ratione habentia data angulus autem
bif[urcus] pars cxxij s[un]t nempe dupl[um] ip[s]i a c e
ex p[ro]p[ri]et[at]ib[us] et q̄ sequitur c. i. f. pars lxx s[un]t
et reliquus totus ergo eif pars est cxxij s[un]t
xl. igitur et sub i. ef pars est minus s[un]t v et
latus est ef pars 10371. Hinc hinc et
angulus cef pars ij s[un]t. Ut autē sciamus quāto
p[er] motu accessus et recessus accreuerit orbis cuius
centru[m] est f. ab apogeo vel p[er]ig[ee]o, exponatur cir-
culus parvulus quadrifariam sectus p[er] diametros l. m. n. r
in centro o, et rapiatur angulus p[ro]p[ri]us in dupl[um] ip[s]i a c e
nempe pars cxxij s[un]t et a. p. signo p[er]pendicularis agatur
ip[s]i l. m. q̄ sit p. s., erit igitur scdm ratione data op sine
equalis ei l. o ad o. s. id est pars 10000 ad 8349 et 190
ad 105, quæ simul constituent l. s. partes 295 qualiter sunt
a c 10000, quibus stella erigensior facta est ab f. retro.
Hæc cum addita fuerit partibus 3573 minime distantie
colligunt 3868 partem scdm quā in f. centra circulus
describatur h. g. coniungatur e. g. et e. f. extensa in rectas
lineas efh. Quoniam igitur c. ef angulus demonstratus
est pars ij s[un]t, quicq[ue] sub p. e. c. observatus est pars xij
et quæque partis distantie stelle matutinae a medio Sole.
erit ergo totus feg pars xlv cum dodecim. Sed et ratio
ef ad fg trianguli efg ut 10371 ad 3868 non angulo
e dato ostendet nobis etiā efg angulu[m] pars xlix erup
vij, hinc et reliquus exterior erit pars lxxij s[un]t lxxij
q̄ a toto circulo deductæ reliquant pars cccv s[un]t vij
anomalie rotationis veræ, cui si addas angulu[m]

— extendat —

cēf. exhibet media equalisq; partē cēnc se xxxviii quā
 querebamus. Cui si adhiatur partē cccxviij sē i
 habebimus scē observationis anomalā cōmutatiōis
 aequale f quā etiā ostendemus esse certā et observationis
 cōsonā. ponamus em̄ angulū aē e anomalā eccentrici f pro modo f
 scē partes hviij sē xxxix xxix. Tunc quoq;
 in triāgulo cei duo latera dantur ic 736
 qualū est ec 10000. et angulus eēf, et ter.
 tū igitur latus ei eorūde
 partū 10404 atq; a-
 gulus eē partū iij cei
 scrupulorū xxviij
 Similiter in triāgulo
 eif quomā angulus eif
 partū est cxxviij sē iij. et
 latus if 211. qualū est
 ic 10404, erit tertū ef latus
 talū 10505 atq; sub iēf agulus
 sē lxj, et reliquis igitur fer partē
 ij sē xxviij, est q est prosthaphæ-
 resis eccentrici, quaeq; addita cōmutatiōis
 motui medio colligit vērā partē celorū sē
 Jam quoq; capiamus in epicyclo accessus et
 recessus circumferentiā Lp sive angulū sub Lōp
 duplū ipi aē e partē cxxviij sē hviij. Tunc quoq;
 triāguli rectanguli aps p ratione datā laterū
 op ad os sunt 10000 ad 4535, erit ipm os, 85
 qualū op sive Lō 190, et tota Lōs longitudine 276, quae
 addita mme distantia 3573 colligit 3849, scē quam
 distantia in f centro circulus describatue hē ut sit
 apogēū cōmutatiōis in hō h signo a quo stella distet p
 circumferentiā hē pcedentū partē cū sē hō, quibus de-
 ficit tota reuolutio a motu cōmutatiōis examinata q erat

f partē eclīij sē xxxviij f

eic sequē cxxi. 31



Quae hic sequuntur, videntur
 i quatermone sub signo tali 36

Σ

Ca prosthaphaereſeon Saturni

NUMERI COMVNES		prosth aphe reſis eccētri	ſcry pula pro port om̄	paral laxos orbis Major	Exceſ ſus paral laxos
Q	Q	Q SC	Q SC	Q SC	Q SC
3	357	0 20	0	0 17	0 2
6	354	0 40	0	0 34	0 4
9	351	0 58	0	0 51	0 6
12	348	1 17	0	1 7	0 8
15	345	1 36	1	1 23	0 10
18	342	1 55	1	1 40	0 12
21	339	2 13	1	2 56	0 14
24	336	2 31	2	2 11	0 16
27	333	2 49	2	2 26	0 18
30	330	3 6	3	2 42	0 19
33	327	3 23	3	2 56	0 21
36	324	3 39	3	3 10	0 23
39	321	3 55	4	3 25	0 24
42	318	4 10	5	3 38	0 26
45	315	4 25	5	3 52	0 27
48	312	4 39	7	4 5	0 29
51	309	4 52	8	4 17	0 31
54	306	5 5	9	4 28	0 33
57	303	5 17	10	4 38	0 34
60	300	5 29	11	4 49	0 35
63	297	5 41	12	4 59	0 36
66	294	5 50	13	5 8	0 37
69	291	5 59	14	5 17	0 38
72	288	5 7	15	5 24	0 38
75	285	5 14	17	5 31	0 39
78	282	5 19	18	5 37	0 39
81	279	5 23	19	5 42	0 40
84	276	5 27	21	5 46	0 41
87	273	5 29	22	5 50	0 42
90	270	5 31	23	5 52	0 42

prosthaphaere/pon Saturni

N V M E K L C O M M V N E S		prosthaphaere ses eor tri tol- lecta	scrupula prop- ortio- num	paral laxitas orbis magni in abside	Exces- sus in in fma abside
G	G	G sc	sc	G sc	G sc
93	267	5 31	25 0	5 52	0 43
96	264	5 30	27 0	5 53	0 44 44
99	261	5 28	29 0	5 53	0 44 45
102	258	5 26	31 0	5 51	0 46
105	255	5 22	32 0	5 48	0 46
108	252	5 17	34 0	5 45	0 45
111	249	5 12	35	5 40	0 45
114	246	5 5	36	5 36	0 44
117	243	5 58	38	5 29	0 43
120	240	5 49	39	5 22	0 42
123	237	5 40	41	5 13	0 41
126	234	5 28	42	5 3	0 40
129	231	5 16	44	4 52	0 39
132	228	5 3	46	4 41	0 37
135	225	4 48	47	4 29	0 35
138	222	4 33	48	4 15	0 34
141	219	4 17	50	4 1	0 32
144	216	4 0	51	3 46	0 30
147	213	3 42	52	3 30	0 28
150	210	3 24	53	3 13	0 26
153	207	3 5	54	2 58	0 24
156	204	2 46	55	2 38	0 22
159	201	2 27	56	2 21	0 19
162	198	2 7	57	2 2	0 17
165	195	1 46	58	1 42	0 14
168	192	1 25	59	1 22	0 12
171	189	1 4	59	1 2	0 9
174	186	0 43	60	0 42	0 7
177	183	0 22	60	0 21	0 4
180	180	0 0	60	0 0	0 0

10 vis prostaphæres

N VMERU Cōmuner		Aequa tio centri	Scrup propor tionū	paral laxus orbis	Exces sus
G	G	G sc	Sc z	G sc	G sc
3	357	0 16	0 3	0 28	0 2
6	354	0 31	0 12	0 56	0 4
9	351	0 47	0 18	1 25	0 6
12	348	1 2	0 30	1 53	0 8
15	345	1 18	0 45	2 19	0 10
18	342	1 33	1 3	2 46	0 13
21	339	1 48	1 23	3 13	0 15
24	336	2 2	1 48	3 40	0 17
27	333	2 17	2 18	4 6	0 19
30	330	2 31	2 50	4 32	0 21
33	327	2 44	3 26	4 57	0 23
36	324	2 58	4 10	5 22	0 25
39	321	3 11	5 40	5 47	0 27
42	318	3 23	6 43	6 11	0 29
45	315	3 35	7 48	6 34	0 31
48	312	3 47	8 50	6 56	0 34
41	309	3 58	9 53	7 18	0 36
44	306	4 8	10 57	7 39	0 38
47	303	4 17	12 0	7 58	0 40
50	300	4 26	13 10	8 17	0 42
53	297	4 35	14 20	8 35	0 44
56	294	4 42	15 30	8 52	0 46
59	291	4 50	16 50	9 8	0 48
72	288	4 56	18 10	9 22	0 50
75	285	5 1	19 17	9 35	0 52
78	282	5 5	20 40	9 47	0 54
81	279	5 9	22 20	9 59	0 55
84	276	5 12	23 50	10 8	0 56
87	273	5 14	25 23	10 17	0 57
90	270	5 15	26 57	10 24	0 58

Summa prosthaphæreses

Numeri Communes		Aequa tio cetri		Scrup propor tionum		paral laxes orbis		Excessus m	
Grad	Grad	G	Sc	Sc 2		G	Sc	G	Sc
93	267	5	15	28	33	10	24	0	59
96	264	5	15	30	12	10	33	1	4
99	261	5	14	30	40 43	10	34	1	1
102	258	5	12	33 0 30 17		10	34	1	1
105	255	5	10	34	50	10	33	1	12
108	252	5	8	36	21	10	29	1	13
111	249	5	6	37	47	10	23	1	13
114	246	4	55	39	0	10	15	1	13
117	243	4	49	40	25	10	5	1	13
120	240	4	41	41	50	9	54	1	21
123	237	4	44 32	43	18	9	41	1	21
126	234	4	23 6	44	46	9	25	1	20
129	231	4	13	46	11	9	8	0	59
132	228	4	23	47	37	8	56	0	58
135	225	3	350	49	2	8	27	0	57
138	222	3	38	50	22	8	5	0	55
141	219	3	25 6	51	46	7	39	0	53
144	216	3	13	53	6	7	12	0	50
147	213	2	59	54	10	6	43	0	47
150	210	2	45	55	15	6	13	0	43
153	207	2	30	56	12	5	41	0	39
156	204	2	15	57	0	5	7	0	35
159	201	1	59	57	37	4	32	0	31
162	198	1	43	58	6	3	56	0	27
165	195	1	27	58	34	3	18	0	23
168	192	1	11	59	3	2	40	0	19
171	189	0	53	59	36	2	0	0	15
174	186	0	35	59	58	1	20	0	11
177	183	0	17	60	0	0	20	0	6
180	180	0	0	60	0	0	0	0	0

Martis prosthaphaereses

Numeri Comunes		Aequa tio ec- centri		Scrup propor- tionum		paral- laxes orbis		Exces- sus par-	
Grad	Grad	G	sc	sc	z	G	sc	G	sc
3	357	0	32	0	0	1	8	0	8
6	354	1	5	0	2	2	16	0	17
9	351	1	37	0	7	3	24	0	25
12	348	2	8	0	15	4	31	0	33
15	345	2	39	0	28	5	38	0	41
18	342	3	16	0	42	6	45	0	50
21	339	3	41	0	57	7	52	0	59
24	336	4	11	1	13	8	58	1	8
27	333	4	38 41	1	34	10	5	1	16
30	330	5	10	2	1	11	11	1	25
33	327	5	38	2	31	12	16	1	34
36	324	6	6	3	2	13	22	1	43
39	321	6	32	3	32	14	26	1	52
42	318	7	58	4	3	15	31	2	2
45	315	7	23	4	37	16	35	2	11
48	312	7	47	5	16	17	39	2	20
51	309	8	10	6	2	18	42	2	30
54	306	8	32	6	50	19	45	2	40
57	303	8	53	7	39	20	47	2	50
60	300	9	12	8	30	21	49	3	0
63	297	9	30	9	27	22	50	3	14
66	294	9	47	10	25	23	48	3	22
69	291	10	3	11	28	24	47	3	34
72	288	10	19	12	33	25	44	3	46
75	285	10	32	13	38	26	40	4	59
78	282	10	42	14	46	27	35	4	11
81	279	10	50	16	4	28	29	4	24
84	276	10	56	17	24	29	21	4	36
87	273	11	1	18	45	30	12	4	50
90	270	11	5	20	8	31	0	5	5

Martus prosthaphæreses

Numeri communes		Aaño eccetri		propæ tionm	paral laxes orbis	Excessus
G	G	G	S	S ² S ² S ²	G S ²	G S
93	267	11	7	21 32	31 45	5 20
96	264	11	8	22 58	32 30	5 35
99	261	11	7	24 32	33 13	5 51
102	258	11	5	26 7	33 53	6 7
105	255	11	1	27 43	34 30	6 25
108	252	10	50	29 21	35 3	6 45
111	249	10	45	31 2	35 34	7 4
114	246	10	33	32 40	35 59	7 25
117	243	10	11	34 31	36 21	7 46
120	240	10	7	36 16	36 37	8 11
123	237	9	51	38 1	36 49	8 34
126	234	9	33	39 46	36 54	8 59
129	231	9	13	41 30	36 53	9 24
132	228	8	50	43 12	36 45	9 49
135	225	8	27	44 50	36 25	10 17
138	222	8	2	46 26	35 59	10 47
141	219	7	36	48 1	35 25	11 15
144	216	7	7	49 35	34 30	11 45
147	213	6	37	51 2	33 24	12 12
150	210	6	7	52 22	32 3	12 35
153	207	5	34	53 38	30 26	12 54
156	204	5	0	54 50	28 5	13 28
159	201	4	25	56 0	26 8	13 7
162	198	3	49	57 6	23 28	12 47
165	195	3	12	57 54	20 21	12 12
168	192	2	35	58 22	16 51	10 59
171	189	1	57	58 50	13 1	9 1
174	186	1	18	59 11	8 52	6 40
177	183	0	39	59 44	4 32	3 28
180	180	0	0	60 0	0 0	0 0

Veneris prostaphæreses

Numeri communes		Aeq̃tio centr	propor tionu	paral laxes orbis	Excessus
G	G	G S	Sc 2	G S	G S
3	357	0 6	0 0	1 15	0 1
6	354	0 13	0 0	2 30	0 2
9	351	0 19	0 10	3 45	0 3
12	348	0 25	0 39	4 59	0 5
15	345	0 31	0 58	6 13	0 6
18	342	0 36	1 20	7 28	0 7
21	339	0 42	1 39	8 42	0 9
24	336	0 48	2 23	9 56	0 11
27	333	0 53	2 59	11 10	0 12
30	330	0 59	3 38	12 24	0 13
33	327	1 4	4 18	13 37	0 14
36	324	1 10	5 3	14 50	0 16
39	321	1 15	5 45	16 3	0 17
42	318	1 20	6 32	17 16	0 18
45	315	1 25	7 22	18 28	0 20
48	312	1 29	8 18	19 40	0 21
51	309	1 33	9 31	20 52	0 22
54	306	1 36	10 48	22 3	0 24
57	303	1 40	12 8	23 14	0 26
60	300	1 43	13 32	24 24	0 27
63	297	1 46	15 8	25 34	0 28
66	294	1 49	16 35	26 43	0 30
69	291	1 52	18 0	27 52	0 32
72	288	1 54	19 33	28 57	0 34
75	285	1 56	21 8	30 4	0 36
78	282	1 58	22 32	31 9	0 38
81	279	1 59	24 7	32 13	0 41
84	276	2 0	25 30	33 17	0 43
87	273	2 0	27 5	34 20	0 45
90	270	2 0	28 28	35 21	0 47

Veneris prosthæreses

Numeri communes		Aeqtio eccetp	propoe tionu	paral lares	Exces sus
93	267	2 0	29 58	36 20	0 50
96	264	2 0	31 28	37 17	0 53
99	261	1 59	32 57	38 13	0 55
102	258	1 58	34 26	39 7	0 58
105	255	1 57	35 55	40 0	1 0
108	252	1 55	37 23	40 49	1 4
111	249	1 53	38 52	41 36	1 8
114	246	1 51	40 19	42 18	1 11
117	243	1 48	41 45	42 59	1 14
120	240	1 45	43 10	43 35	1 18
123	237	1 42	44 37	44 7	1 14 22
126	234	1 39	46 0	44 32	1 26
129	231	1 35	47 36	44 49	1 50
132	228	1 31	49 6	45 4	1 36
135	225	1 27	50 12	45 10	1 41
138	222	1 22	51 17	45 5	1 47
141	219	1 17	52 33	44 51	1 53
144	216	1 12	53 48	44 22	2 0
147	213	1 7	54 28	43 36	2 16
150	210	1 1	55 0	42 30	2 27 13
153	207	0 55	55 57	41 12	2 19
156	204	0 49	56 47	39 20	2 39
159	201	0 43	57 33	38 58	2 27
162	198	0 37	58 16	33 58	2 42 27
165	195	0 31	58 59	30 14	2 27
168	192	0 25	59 39	25 42	2 16
171	189	0 19	59 48	20 20	1 56
174	186	0 13	59 54	14 7	1 28
177	183	0 7	59 58	7 16	0 46
180	180	0 0	60 0	0 16	0 0

Mercury prosthaphæreses

Numeri communes		Aeq̃tio eccetri	propor tionum	paral laxes	Excessus parallaxum
3	357	0 8	0 3	0 44	0 8
6	354	0 17	0 12	1 28	0 15
9	351	0 26	0 24	2 12	0 23
12	348	0 34	0 50	2 56	0 31
15	345	0 43	1 43	3 41	0 38
18	342	0 51	2 42	4 25	0 45
21	339	0 59	3 51	5 8	0 53
24	336	1 8	5 10	5 51	1 1
27	333	1 16	6 41	6 34	1 8
30	330	1 24	8 29	7 15	1 16
33	327	1 32	10 35	7 57	1 24
36	324	1 39	12 50	8 38	1 32
39	321	1 46	15 7	9 18	1 40
42	318	1 53	17 26	9 59	1 47
45	315	2 0	19 47	10 38	1 55
48	312	2 8	22 8	11 17	2 2
51	309	2 18 2	24 31	11 54	2 10
54	306	2 16	26 17	12 31	2 18
57	303	2 29	29 17	13 7	2 26
60	300	2 29	31 39	13 41	2 34
63	297	2 38 4	33 59	14 14	2 42
66	294	2 38	36 12	14 46	2 51
69	291	2 43	38 29	15 31 7	2 59
72	288	2 47	40 45	15 46	3 8
75	285	2 50	42 58	16 14	3 16
78	282	2 53 3	45 6	16 40	3 24
81	279	2 56	46 59	17 4	3 32
84	276	2 58	48 50	17 27	3 40
87	273	2 59	50 36	17 48	3 48
90	270	3 0	52 2	18 6	3 56

Mercurij prostaphæreses

Numeri communes		Aeq̃ho ec̃et̃ri		propor tioñ	paral lax̃es	Excessus parall̃
93	267	3	0	53 43	18 44 23	4 3
96	264	3	9	55 4	18 38 37	4 11
99	261	3	0	56 14	18 40	4 19
102	258	3	59	57 14	18 56	4 27
105	255	2	58	58 1	19 44 2	4 34
108	252	2	56	58 40	19 25 3	4 42
111	249	2	55	59 14	19 43	4 49
114	246	2	53	59 40	18 59	4 54
117	243	2	49	59 57	18 34 53	4 58
120	240	2	44	60 0	18 15 42	5 2
123	237	2	39	59 49	18 52 7	5 4
126	234	2	34	59 35	18 38	5 6
129	231	2	28	59 19	17 18 44	5 9
132	228	2	22	58 59	17 59 17	5 9
135	225	2	16	58 32	16 38 42	5 6
138	222	2	10	57 56	16 30 7	5 3
141	219	2	3	56 41	15 44 25	4 59
144	216	1	55	55 27	14 57 38	4 52
147	213	1	47	54 55	13 51 47	4 41
150	210	1	38	54 25	12 44 52	4 26
153	207	1	29	53 54	11 51	4 10
156	204	1	19	53 54 23	10 44	3 53
159	201	1	10	52 23 54	9 34	3 33
162	198	1	0	52 54 33	8 20	3 10
165	195	0	51	52 33 18	7 4	2 43
168	192	0	41	52 18	5 43	2 14
171	189	0	31	52 8 3	4 19	1 43
174	186	0	21	52 2	2 54	1 9
177	183	0	10	52 2	1 27	0 35
180	180	0	0	52 2	0 0	0 0

15 25

Quomodo horum quique siderum loca numerentur in longitudine
 Per hos ergo canones sic a nobis expositos horum
 quique errantium siderum loca longitudinis absque difficul-
 tate numerabimus. Est enim in omnibus his idem
 fere supputationis modus, in quo tamen tres illi superiores
 a Venere et Mercurio aliquantulum differunt. Prius
 ergo dicamus de Saturno Ioue et Marte. Quorum cal-
 culatio talis est. Ut ad tempus quodlibet propositum
 queratur medij motus, Solis inq[ue] ^{simplicis} et ~~anomalie~~ planetae
 p[er] modum superius traditum. Deinde locus summe absidis ec-
 centri planetae auferatur a loco Solis simplicis atq[ue] ab
 eo quod remanserit, commutationis ^{motus} anomaliam, quod
 deinde ~~etiam~~ reliquum fuerit est anomaliam excentri stellae. Cuius
 numerum inter communes quærimus in alterutro primorum
 ordinum canonis, et ex aduerso in tertia columella ca-
 piemus æquationem excentri et sequentia scrupula pro-
 portionum. Aequationem hanc addemus motui commutationis =
 si numerus quo intrauerimus in prima serie repletus fuerit
 vel auferemus ^{si ordine tenuerit secundum}. Quodq[ue] col-
 lectum relictum fuerit erit anomaliam commutationis ^{et centri}
 æquata, seruatis interim scrupulis proportionum in usum
 mox duendum. Deinde anomaliam sic æquatam queremus
 etiam inter priores numeros eos, ac e regione in quinta
 columella commutationis prosthaphæresim capiemus cum
 eius excessu in fine appposito, a quo excessu partem ac-
 cipiemus proportionalem iuxta numerum scrupulorum
 proportionalium: quæ semper addemus prosthaphæresi, et
 colliget veram planetae commutationem, auferendam
 a ~~loco~~ anomaliam commutationis æquatam, si ipsa minor
 fuerit semicirculo, vel addendo in semicirculo maiore
 Ita enim habebimus veram apparentemq[ue] a Solis loco.

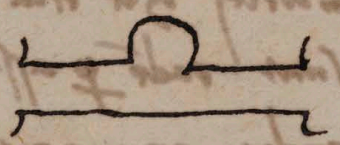
f commutationis f

= et auferemus ab ano-
malia excentri

et e conuerso auferemus ab ano-
malia commutationis et addemus
ano: excentri

medio stelle distantia in praedicta, qua cum a Sole
revertimus relinquitur locus stelle q̄situs ad no erran-
tium sphaeram. Cui demum si pressio agnoscitur ad-
posita fuerit, a sectione verba locum eius determinabit
In Venere et Mercurio pro anomalia ecentri eo utitur
quod a summa abside ad locum Solis medum existit p̄ qua
anomalia adequante motu commutationis tota iam anomalia revertitur ipsam
dulum est. et commutatione ipsam Sed prosthaphæresis
ecentri una cum parallaxi equata si unus fuerint
affectionis vel speciei sunt adduntur vel auferuntur
mot loco Solis medio. Si autem diversum fuerit s̄p̄t
auferatur a maiore minor, et cum eo quod reliquum
fuerit fiat quod modo diximus scdm̄ maioris numeri
proportate adiectura vel ablatura et exhibet eius qui
quæritur locus apparens

De stationibus et reversionibus quæ errantibus sidibus



Al 1976

nam vim effectumque haberet assumpta revolutio
terrae in motu apparenti longitudinis errantium
siderum, et in quem ea omnia regat ordine. Nempe
certum et necessarium pro posse nostro inducimus. Reliquum
est, ut circa transitus stellarum siderum, quibus lati-
tudine digredimur occupemur. Ostendamusque, quo-
modo etiam in his eadem terrae mobilitas exerret impia
legesque prescripserit, illis etiam in hac parte. Est autem
et haec pars scientiae necessaria, quod digressiones ipsorum
siderum hanc parvam offerunt circa ortum et occasum,
apparitiones: occultationes, atque alia quae in universum
superius exposita sunt, differentiam. Quinetiam vera
loca ipsorum tunc cognita dicuntur, quando longitudo
simul cum latitudine a signorum circulo constituitur. Quae
igitur prius Mathematicorum hic etiam per stabilitatem terrae
demonstrasse valui sunt, eadem per assumptam eius mobilitatem
maiorum fortasse respondens, ac magis apposite facturum sumus.
De in latitudine digressu quique errantium exposito
generalis

Duplex enim in omnibus his latitudinis expatiationes
invenimus prius, duplex cuiusque ipsorum longitudinis aequa-
litati respondentes. Et alia fuerit occasione orbem eccentricorum
alia per eos epicyclos epicyclos, quorum loco epicyclorum: omnium
orbem terrae magni, iam saepe repetitum, accipimus. Non quod
orbis ipse aliquo modo declinet a signiferi plano semel in
perpetuum obtento, cum idem sint, sed quod orbis stellarum siderum
ad hoc inclinatur obliquitate non fixa. Quae quidem varietas
ad motum, ac revolutiones orbis magni terrae regulatur. Quoniam

vero tres superiores Saturnus Iupiter et Mars alijs quibusdam
legibus feruntur in longitudine q̄ reliqui duo. Ita quoque
in latitudinis motu non parum differunt. Scitatis sunt igitur
primum ubi essent, et quatenus illorum extremi limites
boreae latitudinis et austrinae, quos inueniuntur inueniunt
ptole. in Saturno et Ioue circa principium Librae in Marti
vero circa finem Canceri in apogaeo propemodum euenturij
Nostris autem temporibus inuenimus hos terminos septi-
trionales Saturno in septimo Scorpj Ioui in xxvj
Librae. Marti in xxvj Leonis, prout etiam apogaea
ad nos usq; permutata sunt. Ipsam namque motu orbem
illorum inclinationes et cardines latitudinis sequuntur
Inter hos terminos p̄ quadrantes circuli scdm̄ longitu-
dines aequales sine apparentes, nulla procul dubio videntur
fuisse latitudinis abscissu. ubi cumq; contingeret esse terram
in his ergo medijs longitudinibus intelliguntur esse in
sectione communis suorum orbium cum signifero, non aliter
quā linea in sectionibus calyp̄ eclipticae, non quod orbis
terrae magnus idē semp̄ in plano signiferi mares latitu-
dine eis adducat aliqua, sed omnis latitudinis digressus
ex illis est, qui in alijs ab his locis plurimum variat
quibus appropinquante terra, quando soli videntur oppositi
et arroyati, maiori semp̄ exercent abscissu, quā in
quacumq; alia terrae positione. in hemicyclo boreo in bo-
rea, in austrino in austru. Idq; maiori discrimine q̄ terrae
accessus et recessus postulat. Qua occasione cogniti
est inclinatione illorum orbium non esse fixa, sed quae
mutetur quodam librationis motu resolutionibus orbis
magni terrae commensurabilis, et paulo inferius dicitur
Venus autem et Mercurius alijs quibusdam modis videntur
excurrere per certam tamen lege observata ad absidas medias

quas hic vocat pto. nodos
ascendentes a quo stella per
ingreditur septentrionalis
descendentes quos transgreditur
in et australes

extremas et infimas. Nam in medijs longitudinibus
Quādo videlicet linea medij motus Solis p quadrate
distat a summa vel infima. Horum abside: ipse q
stella et ab eade linea medij motu abscurit p quadrate
suū orbū vesperti vel matutini; nullū in eis in-
venirent ab orbe signorū abscissum, per quod intel-
lexerunt, eos tunc esse in sectione communis orbū signorū
et signorū, quae sectio transit p. Horum apogea
et perigaea. Et idcirco superiores vel inferiores respectu
terrae existentes, egressiones, ^{hinc} fuerunt manifestas, maxime
vero in summa a terra distantia hoc est, circa emer-
siones vespertinae, vel matutinae occultatione. ubi
Venus maxime borea videtur Mercurius austrinus
At alternatim in propiniori terra loco, quādo vesp-
tim occultantur vel emergunt matutini Venus austrina
est Mercurius boreus. Universa in loco huius
opposito existente terra, atq; in altera abside media
dum videlicet anomaliam eccentrici fuerit partem celyx
~~et~~ apparet Venus in maiori a terra distantia austrina
Mercurius boreus, ac terra propiniori terra locū
Venus borea Mercurius austrinus. In conversione vero
terrae ad apogea horum siderū inuenit pto. Veneri
matutinae latitudinis borea vespertinae austrina
Id quoq; vixissim in. Mercurio, matutino austrina
vespertina borea. Quae sunt in opposito perigaei loco
conuertuntur, ut Venus Lucifer austrina videatur
vesperugo borea. At Mercurius matutinus boreus
vespertinus austrinus. Atqui in his utriusq; locis in-
venirent Veneris abscissum boreū semp maiore quā

austriam. Mercurij maiore austrum maiore q̄ boream
 Qua occasione dupliciter hoc loco rationati sunt latitudines
 Et tres in universum, prima q̄ in medijs longitudinibus in
 clinatione vocatur, altera q̄ in summa ac infima absque
 obliquatione, ac reliqua huius commota deviationem
 Veneri boream semper Mercurio austram, inter hos quatuor
 terminos iurem consistunt, ac alternatim crescunt et
 et decrescunt mutuoq̄ cedunt. Quibus omnibus convenientes
 assignabimus occasiones.

Hypotheses circulorum quibus hee stellae in latitu-
 dine formantur

Cap. ij

Assumedum est igitur, in his quinque stellis, orbis eorum ad
 planum signiferi inclinari, quorum sectio communis sit per
 diametrum ipsius signiferi inclinatione variabilis sed regu-
 laris. Quoniam in Saturno Iove et Marte angulus sectio-
 nis in sectione illa tamq̄ axe librationis quandam accipit
 qualem circa pressionem aequinoctiorum demonstravimus, sed sim-
 pliorem, et motui commutationis commensurabilem sub quo
 augetur et minuitur certo intervallo. Ut quotiescumque
 terrae proxima fuerit planeta nempe acronycho maxima
 contingat inclinatio orbis planetae in opposito minima
 in medio mediocri. Ut cum fuerit planeta in limite
 maxime latitudinis, multo maior apparet eius latitudo, s̄ boreae sine austrum
 in propinquitate terrae quā eius maxima distantia. Et quāvis
 haec sola possit esse causa huius diversitatis, inaequalit
 terrae distantia, scilicet quod propinquiora maiora videntur
 remotioribus, sed maiori differentia exproscunt, deficiuntq̄
 harum stellarum latitudines, quod fieri non potest nisi etiam
 orbis Mercurij in obliquitate sua librentur. Sed ut antea
 diximus in his quae librantur oportet intelligi medium quiddam

extremorum accipe. Quae ut apertiora fiat, assumendum
est in his quibus stellae orbis eorum ad planum signiferi incli-
nari quorum fixa communis in circumferentiis sit per diametrum
ipsius signiferi, inclinationem variabilem sed regularem. Quae

Quae ut apertiora fiat Sit orbis magnus qui in
plano signiferi a b c d centrum habet e ad quem
inclinis sit orbis planeta qui sit f g h



f homocentrio

l media ac permanens declinationis
declinationis, cuius limes latitudinis
boreus f austrinus h descendens
sectionis nodus g, ascendens l
sectio cuius b e d q extendatur.
rectae lineae g b d l, qui quatuor
termini non mutantur
nisi ad motum absidum. Intelligatur
autem quod motus stellae longitudinis
non fiat sub plano ipsius f g cir-
culi, sed sub alio quodam obliquo ipsi

f g q sit op, qui se mutuo secet in eadem
g b d l recta linea. Dum ergo stella sub op
orbe feratur, et ipse interdum motu librationis coincidens
ipsi f h plano, transgreditur in utraque partes, facitque ob id
latitudinem apparere variam. Sit enim prima stella in ma-
xima latitudine borea sub o signi proxima terrae in a
existens, excreset tunc ipsa latitudo stellae penes angulum
o g f maxime inclinationis o g p orbis. Cum autem motus
accessus et recessus, quia motui commutationis commensurabit
existit per hypothesein, si tunc terra fuerit in b congruet
o in f et minor apparebit stellae latitudo in eodem loco
quam prius, multo etiam minor si terra in c signo fuerit
transgredietur enim o in extrema et diversam librationis
suae partem, et relinquet tantum quantum f a libratione

191.

ablatina latitudinis boreae supererit, nempe ab angulo
 equali ipsi ogf . Exinde per reliquum hemicyclum $e d. a$
 crescat latitudo stellae boreae existentis circa f donec ad
 primum a signum redierit unde exierat. Idem processus
 atque modus erit in stella meridiana circa k signum con-
 stituta. Sumpto a est terrae motus exorcho. Quod si stellae
 in altero g vel l nodo fuerit acronychus vel sub Sole
 latens, quāvis tunc plurimum a plurima inclinatione desti-
 terint inuicem orbis $f k$ et op , nulla propterea latitudo
 stellae sentietur utpote quae sectione orbis communem tenuerit.
 Ex quibus arbitror facile intelligitur, quomodo latitudo pla-
 netae boreae decreseat ab f ad g , et austrina a g ad k au-
 geatur, quae ad l tota euanescent, transcatque in septentriones.
 Et tres illi superiores hoc modo se habent, a quibus ut
 in longitudine sic in latitudinibus non parum differunt Venus
 et Mercurius. Quae sectiones orbis communes per apogaea et
 perigaea habeat collocatas, eorum vero maxime inclinationes
 ad medias absidas conuertuntur libramento mutabiles ut illorum
 superiores, sed alia insuper huius libratione subeant priorum dissimile
 ambae tamen reuolutionibus telluris sunt conuersurabiles, sed
 non uno modo. Nam prima libratio hoc habet, quod reuoluta
 semel terra ad illorum absides, motus librationis ipse bis reuol-
 uitur, axem habens permauentem, sectione qua diximus, per
 apogaea et perigaea, ut quotiescunque linea medij motus solis
 fuerit in perigaeo sine apogaeo illorum, maximus accedat
 angulus sectionis, in medijs autem longitudinibus minimus
 semper. Secunda vero libratio huius superioris vacuat ipsam differt ab illa in eo quod
 mobilem axem habens, efficitur ut in media longitudine con-
 stituta terra sine vantis sine Mercurij, planeta semper sit in
 axe id est in sectione communi huius librationis, maxime vero
 deuius, quando ad apogaeum vel perigaeum eius respiceret terra
 Venus in borea semper, ut dictum est, Mercurius in austrum
 cum tamen per prioris ac simplicis inclinationis latitudinis

tunc carere debisset. Ut exempli gratia dum medius solis motus
fuerit ad apogaeum venere & ipsa in eodem loco manifestum est quod
secundum simplicem inflectionem primamque librationem in eorum sectione
sui orbis cum plano signifi nullam tunc admississet latitudinem
sed secunda libratio demotionis sua superinducit ei maximam, habet
sectionem suae axem per transversum diametrum orbis eccentrici secans
ea quae per summam ac infimam absida ad angulos rectos. Si
vero eodem tempore fuerit in alterutro quadranti ac circa absidas medias
sui orbis, tunc axis huius librationis coequet cum linea medij
motus solis, et ipsa Venus addet reflectioni boreae demota-
tionem maximam, qua austrinae reflectioni auferet minoremque
relinquet. Est autem et haec libratio motui terre commensurabilis
~~ut dum linea medij motus solis fuerit per apogaeum vel perigaeum~~
~~planeta sit ipse tunc maxime demissus, in quarumque parte fuerit~~
~~fui orbis constitutus, circa medias autem absidas demotione ca-~~
~~rebit. Atque hoc modo librationis demotionis motui telluris~~
~~commensuratur.~~ Quae ut etiam facilius capiantur. Repetatur
orbis magnus abcd orbis venere vel Mercurij eccentricus et obliquus
ad abc circulum secundum inclinationem aequalem fgkl horum sectio communis
fg per apogaeum orbis quod sit f et perigaeum g. Ponamus autem
primum commodius causa demonstrationis ipsius gkl orbis eccentrici
inclinationem tamquam simplicem et fixam, vel dum planetam mediam
inter minimam et maximam, nisi quod fg sectio communis secundum
perigaei et apogaei motum permittitur. In qua dum fuerit terra
nempe in a vel c atque in eadem linea planeta manifestum
est quod nulla tunc faceret latitudinem, quando omnis lati-
tudo a lateribus est, in hemicyclijs gklf et flg quibus
planeta in boream vel austrum facit abscissus, ut dictum est
pro modo inflectionis ipsius fgk circuli ad Zodiaci planum
Vocant autem huius planetae digressum obliquationem, alij re-
flexionem. Cum vero terra fuerit in b vel d hoc est ad medias
absidas planetae, erunt eadem latitudines superius et inferius

fkg et glf quas vocant declinationes. Itaque nomine potius
 q̄ re differunt a prioribus, quibus etiam nominibus in locis medijs
 consistunt. Sed quoniam angulus inclinationis
 horū circulorū in obliquatione reperitur esse
 maior, q̄ in declinatione, intellexerunt
 p̄ quandā librationē id fieri inflecti-
 tem se in fg sectione, tamq̄ axe,
 ut dictum est in superioribus. Cum
 igitur utrobq̄ tale sectionis an-
 gulus notum habuerit habuerimus
 facile ex eorum differentia intelli-
 geremus, quāta fuerit ipa libra-
 tio a minima ad maxima. Intelligat
 iam alius circulus demationis obliquus
 ipi $gkfl$ homocentrus quāto in Venere
 excentrus autē excentri in Mercurio ut postea
 ducitur, et sit ipse quorū sectio communis sit rs tamq̄ axis huius
 librationis in circuitum mobilis, ea ratione ut dum terra
 in a vel b fuerit, planeta sit in extremo limite demationis
 ubicumq̄ fuerit, ut in t signo. Et quātum ex a terra pro-
 gressa fuerit, tantum planeta subintelligatur a t remoueri,
 decrescente interim obliquitate circuli demationis, ut dum terra
 emensa fuerit quadrante ab , intelligatur planeta ad nodum
 puenisse huius latitudinis id est in r sed coincidentibus tunc
 planis in medio librationis momento, ac in contrarias partes diversa
 nitentibus, reliquum Gemini cycli demationis quod prius
 erat austrum erumpit in boreā in quod succedes Venus
 austro neglecto septentriones repetit, nunq̄ appetitur a
 austrum per hanc librationē. Sicut Mercurius contrarias
 sectando partes Austrum peruenit. Qui etiam in eo differt
 q̄ nō in homocentro excentri, sed excentri excentro
 librat ut circa motū longitudinis eius demonstravimus. Atq̄
 pro quo circa longitudinis motū epicyclis usi sumus in inequalitatis demonstratione
 Verum, quoniam hic longitudo sine latitudine, hic latitudo sine longitudine consideratur
 Quae dum una eademq̄ reuolutio reuolutio cōprehendat pariterq̄ reducat, satis
 apparet vni esse eandē librationē, quae potuit utramq̄ varietatem
 ostendere excentra et obliqua simul existens, nec alia p̄ter hanc, quā modo dixim⁹
 hypof hypothesis, de p̄ter de qua plura inferimus.



Ca ii

Quarta sit inclinatio orbis Saturnij Jovis et martis

Saturni arromycti \bar{g} in sq. v. Jovis \bar{g} duos

sec vñj Martus & vñj sec vñj. In locis ante

oppositis: dnm videtur Soli ^{de}compant Saturnij

grad y strop in jons gr | soz v. Martis soz

Imtaxat auf adeo ut pene totumq[ue] signoru[m]

circuli, prout et eis q̄ circa occultationes illorū
et eclipses observant latitudinibus locat

et emer/us observant latitudinibus utbeat
amaduertere. Quibus ita propositis. Esto

in plano quod fuerit ad rectos angulos fig-

non circulo & p^r centrum sectoris communis zodi.

an a b centri vero cum s' h' b' t' r' u' n' c' d

per maximo austrinos et boreos limites centrū

quoque Zodiaci e, et magni orbis terrae dime-

tenis f e g Sit aut d austrina latitudo
K1 1 5 1 6 1 6

c. & boraed, quibus coniungantur c. f. c. g. d. f.
d. = f. = g. = h. = i. = j. = k. = l. = m. = n. = o. = p. = q. = r. = s. = t. = u. = v. = w. = x. = y. = z. =

4) and is *prædictis* latitudine omnibus f. Cuius

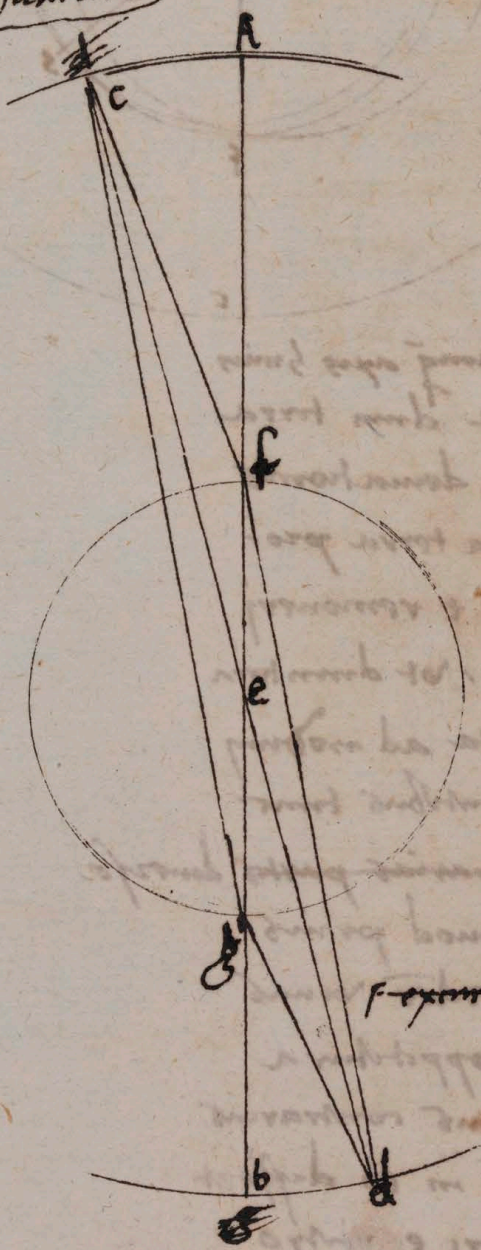
ergo fuerit in d signo arcorytus, in terra

existeret potuit angulus a f c partem se

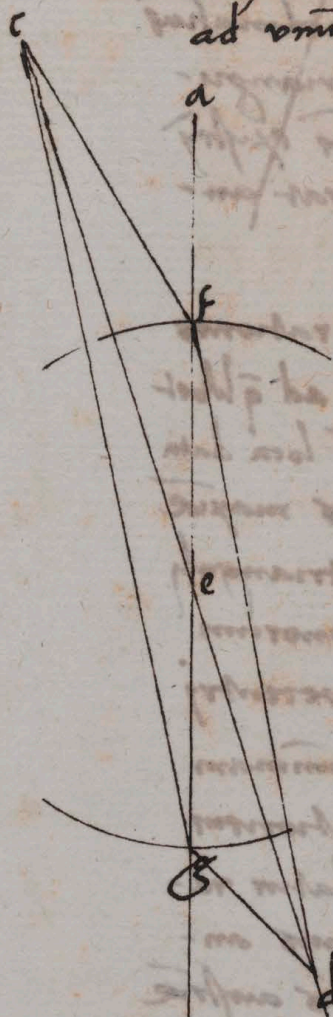
vij. Sed quoniam ipius c locus datus est

et ipse in apogæo Martis, et ex magnitudinibus

orbis superius p̄demonstratis c e partim est



una super primis $xxij \pm xx$ ut $f g$ est pars una. In
 triangulo igitur $c e f$ data ratione laterum $c e . e f$ cum
 angulo $c f e$ habebimus etiam $c e f$ angulum inclinationis
 eccentrici maximum datum, et est iuxta rationem triangu-
 lorum planorum partem xx seu xxj . In opposito autem existit
 terra hoc est in g planeta adhuc in c posito erat an-
 gulus $c g f$ apparetur latitudinis scilicet iii
 Jam vero superius circa singulos demonstrata sunt rationes
 $e g$ orbis magni terre ad $e d$ eccentrici planetae ad quolibet
 loca eorum opposita. Sed et maximam latitudinem loca data
 sunt ex observationibus. Cum ergo $b g d$ angulus maxime
 latitudinis austrinae datus fuerit exteri exteriori triangulo
 $e g d$ dabitur etiam per demonstrata triangulorum planorum
 interior et oppositus angulus $g e d$ inclinationis eccentrici
 maxime austrinae ad Zodiaci planum. Similiter per minimam
 latitudinem austrinam demonstrabimus minimam inclinationem
 utputa per angulum $e f d$. Quoniam trianguli $e f d$ datur ra-
 tio laterum $e f$ ad $f d$ cum angulo $e f d$ habebimus an-
 gulum exteriorem datum $d f e$ minime inclinationis austrinae
 hinc per differentiam utriusque declinationis tota libratione
 eccentrici ad Zodiacum. Quibus etiam angulis inclinationum
 latitudines boreas oppositas rationabimus, quales
 videlicet fuerit anguli $a f c$ et $e g c$, qui si observati
 consenserint, nos minime errasse significabunt. Exempla-
 bimus autem de Marte, eo quod ipse praeteris excurrit om-
 nibus in latitudine. Cum latitudinem maximam boream
 austrinam adnotavit ptolemaeus partem fere $xxij$ minimam atque hanc in pugeo maris
 maximam quoque boream partem iii seu xx fere ut alij partem
 in xx seu xxj . Nos autem cum accipimus angulum $b g d$ in apogeo
 partem xx seu l invenimus ei respondentem $a f c$ angulum
 partem iii seu xxx fere. Cum enim ratio data $e g$ ad $e d$ sit sit sit
 unum ad unum seu $xxij \pm xx$ habebimus ex eis cum



angulo b g d angulum d e g partem 1 sex Li fore inclinationis
 maxime austrinae, et quoniam e f ad c e est sunt unum
 ad unum, scilicet prima xxxix tota bo xxxix tota boij et an-
 gulus c e f aequat ipsi d e g partem 1 sex Li sequitur
 exterior (que diximus) angulus c f a partem iij s
 exstante planta astrorum etc. / Similiter in oppo-
 sito loco dum tu sole currit si assupserimus
 angulum d f e partem sex ex d e et e f
 datis lateribus cum angulo e f d habebimus
 angulum e d f et exteriore d e g. sex prope noue
 minime inclinationis qui etiam apert nobis angulum
 c g e boreae latitudinis minime scriptor prope
 sex. Cum ergo uideremus minime inclinationis
 a maxime hoc est 9 sex ab una parte et li
 sex relinquatur pars una sex xli estq; libratio
 huius inclinationis et dimidia sex Li fore.
 Simili modo aliorum duorum Saturni et Jovis
 Jovis et Saturni patuerunt anguli inclinationis
 cum latitudinibus. Nempe Jovis inclinatio maxime
 partis unius sex minime xliij minime partis unius sex
 xviij, ut tota eius libratio non comprehendat amplius
 q; sex xxviij Saturni autem inclinatio maxime partem
 7 sex xliij minime partem 7 sex xviij interea libratio
 sex xviij. Hinc et p minime inclinationis angulos qui in
 in opposito loco contingunt, dum fuerint sub sole latentes
 exhibent et abscessus latitudinis a signorum circulo Saturni
 partem 7 sex iij Jovis partem 1 sex vii, quae erat ostendenda
 ac seruanda pro tabulis exponendis inferius

De caeteris quibuslibet et in uniuersis latitudinibus exponendis
 horum

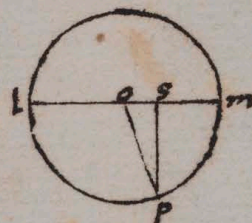
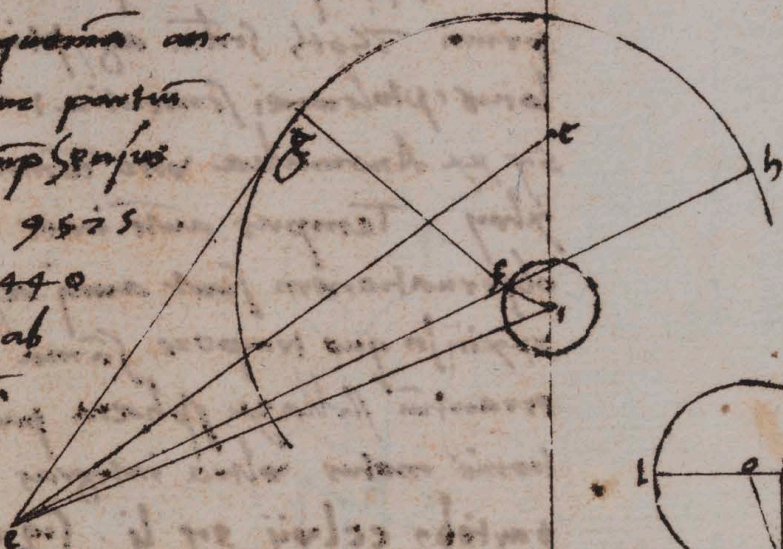
circa a fore in infima eius abside contingit sit aut locus
planete in e ubi dum esset terra in e signo demonstratum e
a d e angulus inclinationis maximu fuisse nempe partis
eius scilicet L. perennius ia terra in f signo et motum co
mutationis scdm e f circumfectam partem xho
datum ergo fg recta 7071 quaru est e d 10000
et g e reliqua eius q ex centro partem 2929
Ostensum est ante dimidm librationis a d e angulus
esse partem 0 50 ÷ ratione habes anguli et di
minutionis hoc loco ut d e ad g e ita 50 ÷

ad is proxime quae cum reueremus
a part 1 l remanet pars 1 sc xxxv
angulus inclinationis a d r in p sentj erit
propterea triangulum a d r datorum a.
gultorn atqz datorum et quoma superius
ostensum est cd partem esse ~~10~~ 9040 quare
est cd 6580 erit eadem de fg 4653. ad
part 9036 et reliqua a eg part 4283 et ac

De Veneris et Mercurij latitudinibus

Psittacus terminatus

partem celorum 57. v. estque prophecia q. sequitur angulum
 efg partem lxvii 57. v. Sic rursus in triangulo efg duo
 latera data sunt fg 3849 quatuor est ef 10505. erit propterea
 ea f efg angulus partem xxxi 57. xix qui cum eaf fuerit
 totum efg partem xxvii 57. xlv et est distantia apparente
 inter centrum orbis magni e et g planeta q. etia partem
 distat ab observato. Quod etiam tertio conficitur con-
 firmabitur rursus posuerimus angulum ace partem cxxvii
 57. i sine sequente bce lii. lii. habebimus rursus
 triangulum cuius duo latera data sunt ei partem 735
 quatuor sunt et 10000 represententia angulum
 ei i partem lii 57. lii quibus demonstratur sic an-
 gulus esse partem vii 57. xxxi et latus ie
 9575 quatuor et 10000. Et quoniam an-
 gulus eif ex pstructione datae partem
 xlii 57. xxviii datis etia compensus
 lateribus fi. 211. quatuor et 9575
 erit etia reliquus latus tatum 9440
 et angulus ief 57. lii. quae ab
 toto ier dempta relinquunt in
 q. sub ier reliquum partem vii
 57. xxxii et est propterea
 resis. ablatina. et anomalia
 et eccentrici, quae cum addita fuerit anomalia commutationis
 media quae immutatur partem cix 57. xxxviii
 erunt vera partem cix 57. x. Sumatur iam in
 epicyclo angulus lop duplex ipsi eci partem cxi 57.
 lviij, habebimus hoc quoque pro ratione po ad os
 ipsam os 52 ut tota los sit 242 quae cum addiderimus
 minime distantia 3573 habebimus adequata 3815 scdm
 qua in centro f describatur circulus in quo summa ab ipso
 commutationis sit b in recta extensione facta ipso ef
 linea atq. pro modo anomaliae commutationis verae capi-
 atur circumferentia h g partem cix 57. x et coniungantur
 g f erit itaque sequens sub g f e angulus partem lxvii 57. l



Summa adiacentis partes
 ccxvii secunda f

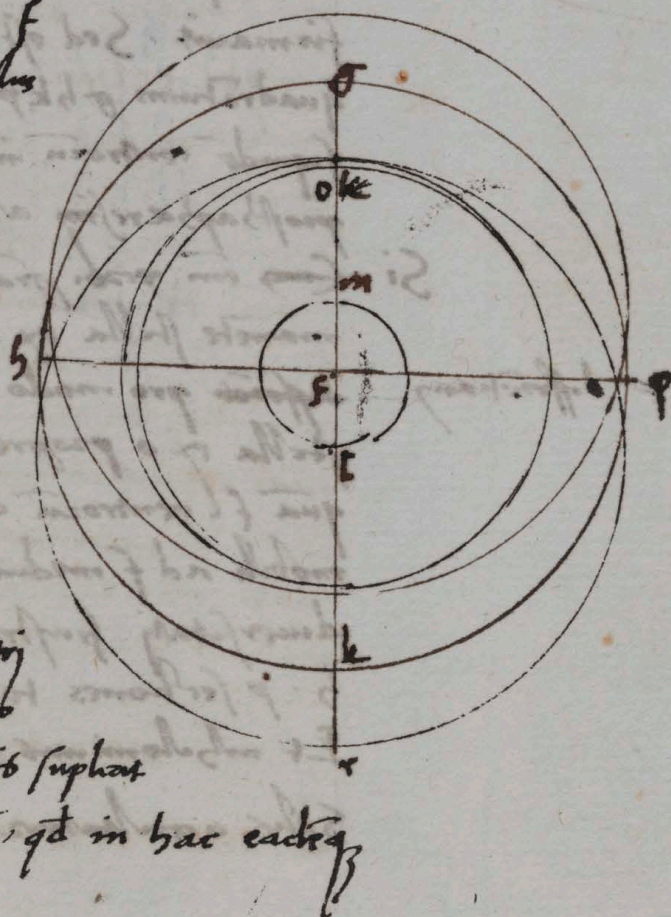
36

que comprehendunt data latera $g f$ 3815 qualia est 9440
 quibus constabit angulus $f e g$ partu xxij $g f$ l a
 deducta $c e f$ prosthaphæresi remanet $c e g$ partu xxi
 $g f$ xvij apparentia inter stellâ cœlestiâ et centrū
 orbis magni, qualis fere p observatione repta est distantia
 Harc ergo tria loca sic observatis consonantia attestatur
 proculdubio ipm esse locum summe absidis cœntri, quē assu-
 mebamus parte cxxi s sub fixarū sphaera. hoc tempore mō
 ac deinde quæ sequuntur esse certa, anomaliam videlicet comu-
 tationis æquale in primo loco parte cxiij $g f$ xxxvij. i. Scdā
 partu cclij $g f$ xxxvij. In tertio partu cix $g f$ xxxvij. Que
 erat inquirenda. In illa vero consideratione antiqua.
 Anno xxi ptolemæi philadelphi in delirulo dñi xix mēse
 primi 760th scdm ægyptios, erat summa absidis cœntri
 locus ptolemæi sententia, ad fixarū sphaera in partu cxxxij
 $g f$ xx Anomalia vero commutationis æquat in partu cxiij $g f$
 xlvij. Tempus autē inter hanc novissimā ac illā antiquā
 observationem sunt anni ægyptij Maccchxviij dies cc $g f$
 xxxiij In quo tempore summa absidis cœntri mota est sub so-
 errantū stellæ sphaera partu xxiij $g f$ x, et commuta-
 tionis motus ultra integras revolutiones q sunt vdlxx,
 partibz cclvij $g f$ li. Siq dem in xx annis complentur
 prodi lxij fere, sicut in Maccch q colligunt in Maccch annis
 periodos vdlxx, et in reliquis vij annis et diebus re-
 lutiones xxvj. Proinde in vdlxxvij diebus cc scilicet
 xxxiij exierunt post revolutiones vdlxx, partes cclvij
 $g f$ xlv, quibus differunt observata loca primis illi
 antiquis a nostro, que etia consentiunt numeris quos
 quos apposuerimus in tabulis. Dum aut partes xxvij
 $g f$ x comparaverimus ad hoc tpus, quibus apogēū cœntri
 motū est, videbitur in lxij annis p vñ gradū fuisse
 motum si modo æqualis fuerit.

De pferendis locis Mercurij
 Quomā igitur a principio annorū Chri usq ad

ultima observatione sunt anni egypti MDiij
 dies lxxxvij scilicet xlvij in quibus est anomalie com-
 mutationis Mercurij motus part lxxij scilicet xij relictis
 integris revolutionibus, quae dum ablata fuerit a
 part cix scilicet xxxviij, remanet partes xlvij scilicet xij
 locus anno commutationis ad principium anno Christi, a
 quo rursus ad principium anno primae olympiadis sunt
 anni egypti dcccxxv dies xij s in quibus rema-
 natus motus part lxx scilicet xij post integras revolu-
 tiones quae a loco Christi deducta commutata revolutione
 una remanet ad primam olymp locis part cccxij scilicet
 xxij. Hinc quoque ad Alexandri mortem in annis cccclj
 diebus cccxlvij supputatione facta pervenit locus ad
 partes cccxij scilicet xij.

De alia quadam ratione accessus et recessus
 prius autem quod recedamus a Mercurio placuit alium adhuc
 modum recensere priore non minus credibile, per quod accessus
 et recessus ille fieri ac intelligi possit. Sit enim
 circulus quadrifarius sectus $g h k p$ in f
 centro, cui etiam parvulus inscribatur circulus
 homocentrus $l m$, ac rursus centro l
 distantia vero $l f o$ aequali $p f g$ vel
 $f h$ alius circulus $o r$, ponatur autem
 quod tota haec forma circulorum feratur
 circa f centrum in consequentia in suis
 $g f r$ et $h f p$ sectionibus, quoties per
 partes circiter v scilicet vij, quantum vi-
 delunt motus commutationis stellae superat
 telluris motum in zodiaco ab apogeo euentus
 stellae, quae interim reliqua reliqua a g signo
 motum per $o r$ circulum proprium commutationis superat
 semper fere motum terreno, assumatur etiam, quod in hac eadem



— recipiendo
duplo maiore eo qua prius
posuimus, recipiendo.

¶ a quibus solū differt motus
sectionū $g h k p$ ab f absidi
ceteri, uti diximus.

revolutione id est annua centum orbis $o r$ stella deferentis
feratur motu librationis $p l f$ in diametrum ^{duplo maiore} revertenda ut sup̄ dictū est
diximus. Quibus sic constitis, Cum posuerimus terram
medio motu contra apogēū eccentrici stellæ, et eo tpe centum
orbis stella deferentis in L ipam vero stellā in o signo unius
quæ tunc in minima ab f distantia describet motu totius
minimū circuli cuius q ex centro fuerit $f o$. Et quæ deinceps
sequuntur, ut cum terra fuerit in circa media absida, stellā
in h signū radens scdm maximā ad f distantia describet
maximas amplitudines, nempe scdm circuli cuius centrum
est f , congruente tunc congruē sū tunc deferens cum $g h$ $q o r$
orbe pp unitate centri in f . Hinc egente terra in partes
perigæi et centro orbis $o r$ in alterū extremū qd est in
adistūm ita orbis ipse supra $g k$ atq; stellā in r incidet
rursus in minimā distantia ipi f et accidet ei q a principio
Concurrunt em̄ hic tres revolutiones inuicem æquales, ut puta
terra in apogēū orbis eccentrici Mercurij, libratio centri scdm
 L in diametrum, atq; planete ab f linea in eandē f sta
sane circa hoc sidus, et tam admirabilī varietate lūis na-
tura, quā tamē ordine ppetuo, ac certo, et inmutabili con-
firmant. Sed est hic aduertendū, quod in medijs spatijs
quadratum $g h k p$ sidus nō ptrauit absq; longitudinis disticta
siquidē centrorū inades diuersitates interueniēs, necessario facit
prosthaphæresim aliquā, sed obstat centri illius instabilitas
Si Cum em̄, verbi grā, stellā fuerit in o signo centro in L per-
manente stellā ex o procederet, maximā circa h admitteret
— differentiam — differt pro modo eccentricitatis $f l$. Sed ex assumptis sequitur q
stellā ex o progressa ostendit quidē promittitq; differentiam
quā $f l$ centrorū distantia habet offere, sed accedente retro
mobili ad f mediū, detrahatur magis ac magis promissæ
diuersitatis, frustraturq; adeo, ut circa medias sectiones
 $h p$ sectiones tota vaniscent, ubi maxia debbat expectari
Et nihilominus (quod fatemur) facta etiā parua subradijō
Solus o calculatur. Atq; in oriente vel occidente sidera ma-
tutino

tutino vestimur no cernitur penitus sub amfractibus
 circuli. Et hunc quide modum percurrere volumus non
 minus rationabiliter prior, quippe circa latitudinem dyssensus
 aptissimo usu veniet. ~~Talibus quide exemplis in-~~
~~no Epilogus omni quinqz errantes rationes quibus~~
~~in his quinqz sideribus vsi sumus, comoditatis causa~~
 Canones exponimus, cuiqz proprios sex ordinum
 versum vero xxx p triadas gradum vti solemus
 primi duo ordines numeros habebut communes, tam
 anomalie eocentri qua comutationum. Secundus Tertius
 prosthaphæreses eocentri collectas, tatas inq differentias
 q cadunt ~~ad~~ inter aequale diversis motu illor
 orbium. Quarto Scrupula proportionum q sunt sexagesie
 quibus comutationes ob maiore minoreve terre dista-
 tia angentur vel minuitur. Quinto prosthaphæreses
 ipse q sunt comutationes in summa absque eocentri co-
 tingentes. Sexto et ultimo excessus, quibus superat
 ee q sunt in infima absque eocentri. Et sunt
 canones vsi

^{Tabulis}
 De appositione prosthaphæreson
 quinqz siderum errantium
 Hæc de Mercurij ac cæterorum
 errantium motu equalitatis et
 apparentie demonstrata et nu-
 meris sunt exposita, quoru ex-
 emplis quibet alia loca ad quælibet
 alia loca differentias motuum
 numeratim patet, sed ad
 faciliorem usum Canones
 peravimus. f

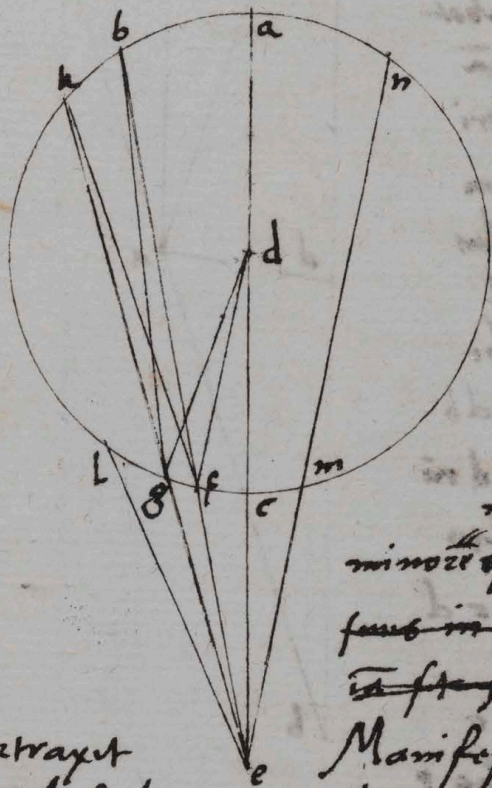
Σ

De stationibus et reptationibus quoque motuum
sidorum.

Ad rationem quoque motus qui secundum longitudinem est pertinere
videtur. stationem regressum et reptationem eorum notata
ubi quando quantaeque fuerint. De quibus etiam non parum
tractarunt mathematici, praesertim Apollonius praenus
sed quasi una dimittat in aequalitate, et ea quae resperditur
solis stellae ipse monstratur, quia nos diximus commutationem
per motum orbis magni terrae. Quoniam si stellarum circuli fuerint
orbi magno terrae homocentrici, quibus dispari cursu stellae feruntur
omnes in eisdem partibus, hoc est, in consequentia, et aliqua
stellae in orbe suo, et intra orbem magni, ut Veneris et Mer-
curij velocius fuerint quam motus terrae, et acta quidam recta
linea ex qua acta quaedam recta linea sit secus orbem stellae
ut assumpta ipsius sectionis in orbe dimidia ad ea quae a
visu nostro, quod est terra usque ad inferiorem, repandamque secus orbis
circumferentiam ratione habeat quam motus terrae ad stellae
velocitatem, factum tunc signum a sit acta linea ad perigaeam
circuli stellae circumferentiam differunt reptationem a progressu
adeo ut sidus in eo loco constitutum stationis faciat estimationem
Similiter in ceteris tribus superioribus exterioribus, quorum
motus tardior est velocitate terrae, acta recta linea per visum
nostrum orbem magni sit sitet, ut dimidia sectionis quae in orbe
ad eam quae a stellae ad visum nostrum in propiniori et con-
uoya orbis superficie constitutum ratione habeat, quam motus
stellae ad terrae velocitatem, eo tunc loci visui nostro stantis
imagine stellae praeserret. Quod si sectionis dimidia quae
in circulo sicut ductum est, maiorem habuerit rationem ad re-
liquum exterioris signetum quam velocitas terrae, ad velocitatem
Veneris vel Mercurij, sine motus aliquorum trium superiorum
ad velocitatem terrae progredietur sidus in consequentia, si minor
ratio fuerit retrocedet in praecedentia. Quibus demonstrandis
assumit Apollonius leuationem quoddam, sed ad imobilitatis
terrae hypothesein, quod nihilo secius etiam nostris congruit principiis

Sed eo modo

augetur donec occurrat postulata. Duo q. in f signo sidus
 constitutum ^{planities} ~~planities~~ specie nobis efficit, et quātolamamq. de-
 scripsimus ab utraq. parte ipius f circumferentiam. Versus
 apogaeum qdem sumpta progressiva inuenimus, ad apogaeum
 vero regressiva. Capitur enim primū versus apogaeum
 contingens fg circumferentia, et extendatur eg k et con-
 stantur bg, dg, df. Quoniam igitur trianguli bge ma-
 ioris be lateris maior est segmentum bf q. bt b g, maior
 ratione habet bf ad ef q. sub feg ad angulum ad eu q. sub
 gbf angulum, prout et dimidia ipius bf ad fe maiore
 habet ratione q. sub feg angulum, ad duplū gbf angulum,
 id est gdf angulum, ratio aut dimidia ipius bf ad be eade
 est q. motus terre ad cursum sideris, minore ergo ratione
 habet q. sub feg angulum ad gdf q. velocitas terre ad ve-
 locitatem sideris. Angulus igitur qui eandē ratione habet
 ad f d g angulum quā motus terre ad sideris
 cursum maior est ipso feg. Sit igitur ipa
 fel aequalis ~~fel~~, in tempore igitur quo g f
 circumferentiam orbis, stella pertransit, versus
 exprimatur in eo versus m in contrarium
 illius fuisse motus q. spatium pertransisse
 qd est inter linea ~~fel~~ et linea ~~fel~~, ma-
 nifestum qd in ^{eodem} ~~aequali~~ ipse minore angulo quo
 ad visum nostrum ipa g f circumferentia sideris
 in praesentia transiit ^{sub} ~~transiit~~ angulo feg q. tantū
 minore ~~est ipa fel in quo transportant ipm orbis~~ ~~++~~
~~fuit in contraria adeo ut est ipa fel. Illa posposita~~
~~est feg fel angulum et nondū imitata regressu~~



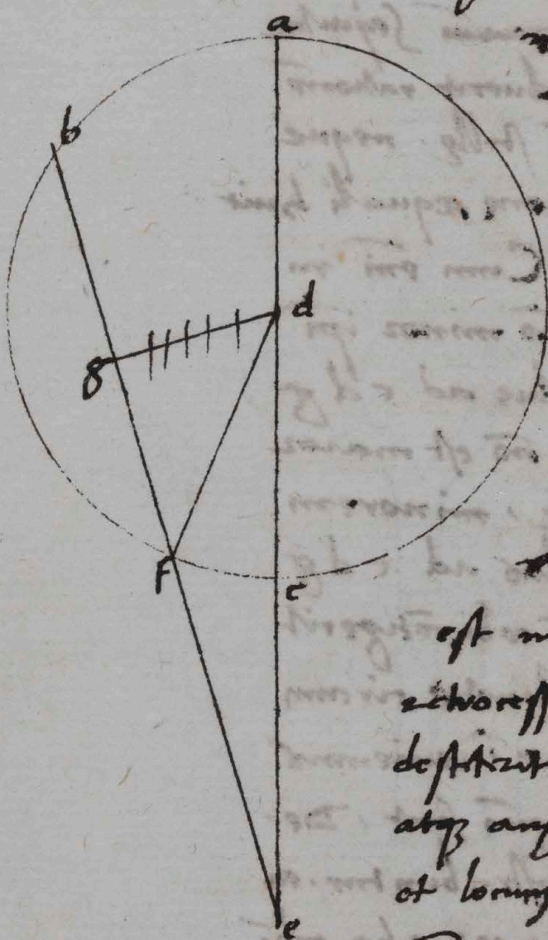
++ telluris transitus retraxit
 ea in consequentia sub fel
 maiore, adeo ut stella re-
 hicta adhuc sub g el angulo
 et nondū imitata pressione
 videretur ++ adeo ut
 stella rehta adhuc sub
 g el angulo et posposita
 non fuisse videretur

Manifestum est autē quod p. eade media demonstra-
 bitur huius eorum. Si in eade descriptione, ipius
 g k dimidia ad g e posuerimus habere rationem quā
 quā habet motus terre ad velocitatem planetae. Cir-
 cumferentia vero g f, per eum versus ab ek recta linea
 assumpserimus, connecta em kf facientem triangulum
 kef in quo g e designatur maior q. ef, minore habebit
 ratione k g ad g e quā f e g angulus ad f k g. Sic quoq.

dimidia ipsius $k g$ ad $g f$ minorem habet rationem q $f e g$
 angulus ad duplum ipsius $f k g$ hoc est ad $g d f$ angulum
 vixim ut prius est demonstratum, et colligetur p eade quod
 $g d f$ angulus minorem habeat rationem ad $f e g$ angulum
 q stella velocitas ad visus velocitatem, itaq; tandem ha-
 bentibus rationem facto maiore ei q sub $g d f$ angulo, maiore
 quoq; in praedicta gressum q progressio posat stella pferat
 Ex his etia manifestum est q si assumpserimus circumferentias ^{aequales}
 $f e$ et $e k$ erit in $f e k$ signo statio secunda, ducta siquidem
 linea $e k m$ erit quoq; medietas $f m$, ad $k e$ eade ratio q ve-
 locitatis terre ad stellae velocitatem sicut erat dimidia $b f$ ad $f e$
 et idcirco $f e$ et $k m$ signa utraq; stationes comprehendit, totaq;
 $f e k$ circumferentia regressiva determinabit et reliquam
 circuli progressiva, ~~hinc circa Venere et Mercurio~~ Sequitur
 etia, quod in quibus distantijs no maiore habuerit rationem
 $d e$ ad $c e$, qua velocitas terre ad velocitatem stellae, neque
 possibile erit alia recta linea ducere in ratione aequali huius
 neq; stance vel antecedere videbitur stella. Cum omi in
 triangulo $d g e$ assumpta fuerit $d e$ recta no minor ipsi
 $e g$ ^{minore} ~~maiore~~ ratione habebit $c e g$ angulus ad $c d g$
 q $d e$ recta ad $c e$, sed ipsarum $d e$ ad $c e$ no est maior
 ratio q velocitas terre ad velocitatem stellae, minorem
 igitur rationem habebit etia $c e g$ angulus ad $c d g$
 q velocitas terre ad velocitatem stellae, qd ubi contigerit
 progredietur stella, nec usqua in orbe planetae circum-
 ferentia p quam ~~reperit~~ repedare videretur inveniendus
 Hec de Venere et Mercurio q intra orbe magni sunt, De-
 ceteris tribus exterioribus eodem modo demonstrabuntur, ea-
 demq; descriptione mutatis solu nominibus, et a b c orbe
 magni terre ponamus ac visus nri circulatione, in e vero
 stellam, cuius motus in orbe suo tardior est minor est
 q visus nri velocitas in orbe magno. Ceterum procedet
 demonstratio ead p omnia ordine conuerso q prius
 Quomodo tempora loca et circumferentiae regressionem
 discernuntur

f. nisi circa medias longitudes
contingit esse stella ubi solummodo
mediorij nota fieri videtur in
orbis suo

abr



f. polym. distorta.

e signo. Unde agatur p centrum orbis
 recta linea a c c d a, et est ~~in qua~~
~~perpendicularis d g cadente~~, habueritq di-
 media b f hoc est g f ad e f ratione
 qua velocitas ~~vires~~ ad velocitatem stelle visus =
~~q stella super~~
~~discreta~~, ponatur autem primum stella
 circa media absida eccentrici, ubi motus
 longitudinis et anomalie parum differunt
 ab equalibus ~~scilicet visum~~, propositum
 est nobis compere f c circumferentia, dimidia
 recessiones sine a b f ut sciamus quatenus stella
 destitit a remotissimo ab a loco statione faciens
 atq angulum sub f c c computatum ex his em tps
 et locum talis affectionis stelle pducimus, ponatur
 autem primum stella circa media absida eccentrici, ubi
 motus longitudinis et anomalie parum differunt ab e-
 qualibus. Cum igitur in stella Martis quatenus
 mediocri eius motus fuerit ~~partis~~ ^{visus} ~~2000~~ hoc est linea
 g f, eadem computationis motus, id est visus nri ad stelle
 mediocri motu colligitur ~~partis~~ ^{visus} ~~700~~ ~~et~~ ~~est~~ ~~ef~~ recta
 ut sit tota e b talis ~~2000~~ ~~2000~~ Demonstratum est autem
 2000 ~~51~~, et sub ipis b e f comp-
 3 16 14
 hensem

1 purb vna. 8. 7

~~5752-518808~~

quod d a q ex centro orbis sit part 6580 qualium est
 d e 10000, erit tota e a 16580, et reliqua 3420 est e c
 et sub ipa a c comprehendimus rectangulum 56603600
 56703600 cui est æquale quod sub b e f, sed et b e ad
 e f ratione habent datam, et quod scdm qua datur, quod
 sub e b f cui æquale est id quod sub a c c nempe 56703600
 ad id quod ab e f habebimus ergo et e f longitudine: part
 4164 qualium est d e 10000 et reliqua totam e f g ob part qualium est e h a d f 6580
 13618 et reliqua g f 4127, promittit trianguli d f g
 datis lateribus d f, f g et angulo g recto habebimus an-
 gulum f d g part xxxix, et xx promittit trianguli d e f
 datorum anguli laterum dantur anguli f e d part xxv
 et in f d e xxv, ij hinc abf circumferentia clxx. long anomalie
 ad pro prima statione, cui dum adueremus duplum
 f c habebimus p secunda a ab a sumpta circum-
 ferentia part exxviij et ij p f c vero circumferentiam
 sciemus quato tempore transierit a statione prima ad
 anomythion qd est e quod duplatum ostendit nobis totu
 regressus tempus, hinc in longitudinibus occurrat, medij
 Secundu vero q in maxima fuit distantia supputationis
 prosthaphereis q vni gradui congruit efficit, ut motus
 stelle discretus ad motus visus sine p anomalie commutatio
 discretum hoc est g f linea ad e f linea sit ratione habeat
 ut 10000 ad 8917 et tota b e ad est e f ut 2917
 28917 ad 8917, et qualium d a et quonia demonstrata
 est d e partu 10960 qualium est ad 6580, qualium igitur
 d e fuerit 10000 erit ipa ad 6004, et tota a c 16004
 cum reliqua e c 3996 comprehendens orthogoni 63963984
 deficiet a quadrato quod ab e f pro ratione iporum ipius b e
 ad e f habimus igitur e f longitudine 4441 qualium
 est d e 10000 sine d f 6004, habebimus ergo rursus
 triangulu d e f datorum laterum, et angulos igitur

verte

hancm rectangulu ^{3 16 14} ~~2 32 15~~ Demonstramus aut
 quod d a q ex centro orbis sit 6580 / qualu est de 10000
 sed qualum d e fuerit 60 erit a d talu 39.29 / et tota
 a e ad e c sicut 99.29 ad 20.31 et sub ipis comprehensum
 rectangulu 2041.4 / q ~~non~~ ex pae cui intelligitur
 aequale quod sub b e f / Quae igitur ex parabola pro-
 uocantur facta m^a dimensioe iporum 2041.4 per
^{3 32 14} ~~2 32 14~~ prouenit nobis ^{624.4} ~~824.4~~ et latus eius
 2458 52 ~~20.35~~ quod est ~~q f~~ ^{q f} que multiplicata in opposita
 ratione f g et e f lineam / ipam quide f g facit
 ad oppositas e d et d f magnitudines part 28 35 2
 ipam uero e f part 25 10 40 / quare d e est 60
 qualu erit est etia d f 39 29 in partibus quib
 proponebatur 60 d e / qualu ante fuerit 10000
 416315 erit ipa ~~q f~~ ^{q f} 41504 et pro ratione data q f ad
 f e dabitur ita ipa e f 4196 qualu est etia
 d f 6580 qualu est etia de d f 6580 / triaguli
 igitur d e f datoru lateru habebimus ^{def} angulu
 partu ~~xxv~~ ^{xxv} ~~ex x~~ ^{ex x} ~~xxv~~ ^{xxv} ~~ex x~~ ^{ex x} / qui angulus
 est regressiois sideris / Cum igitur ad prima statione
 sidus apparuerit in e f linea / et ipa stella accipietur
 in e c / Si nequit^r mouetur stella in consequentia /
 ipsa e f circumferentia partes ~~xxv~~ ^{xxv} ~~ex x~~ ^{ex x} / qua compren-
 deret regressiois partes intentas xxv / ~~xxv~~ ^{xxv} sub a e f
 angulo / sed penes opposita ratione velocitatis stelle
 ad velocitate visus respondet ipis anomaliae com-
 mutationis part^r sexcentis xxv ~~ex x~~ ^{ex x} / longitudinis
 stelle partes ~~xxv~~ ^{xxv} ~~ex x~~ ^{ex x} fere / et dies sub quibus
 ipa confuruntur ~~xxv~~ ^{xxv} ~~ex x~~ ^{ex x} et modus plus / quibus ablatio
 a xxv ~~ex x~~ ^{ex x} reliquantur ab altera stationi ad acci-
 pitionem partes ~~xxv~~ ^{xxv} ~~ex x~~ ^{ex x} / et dies ~~xxv~~ ^{xxv} ~~ex x~~ ^{ex x} vel paulo 36¹/₂
 fere plus sub quibus partes . lla longitudinis confuruntur xxv

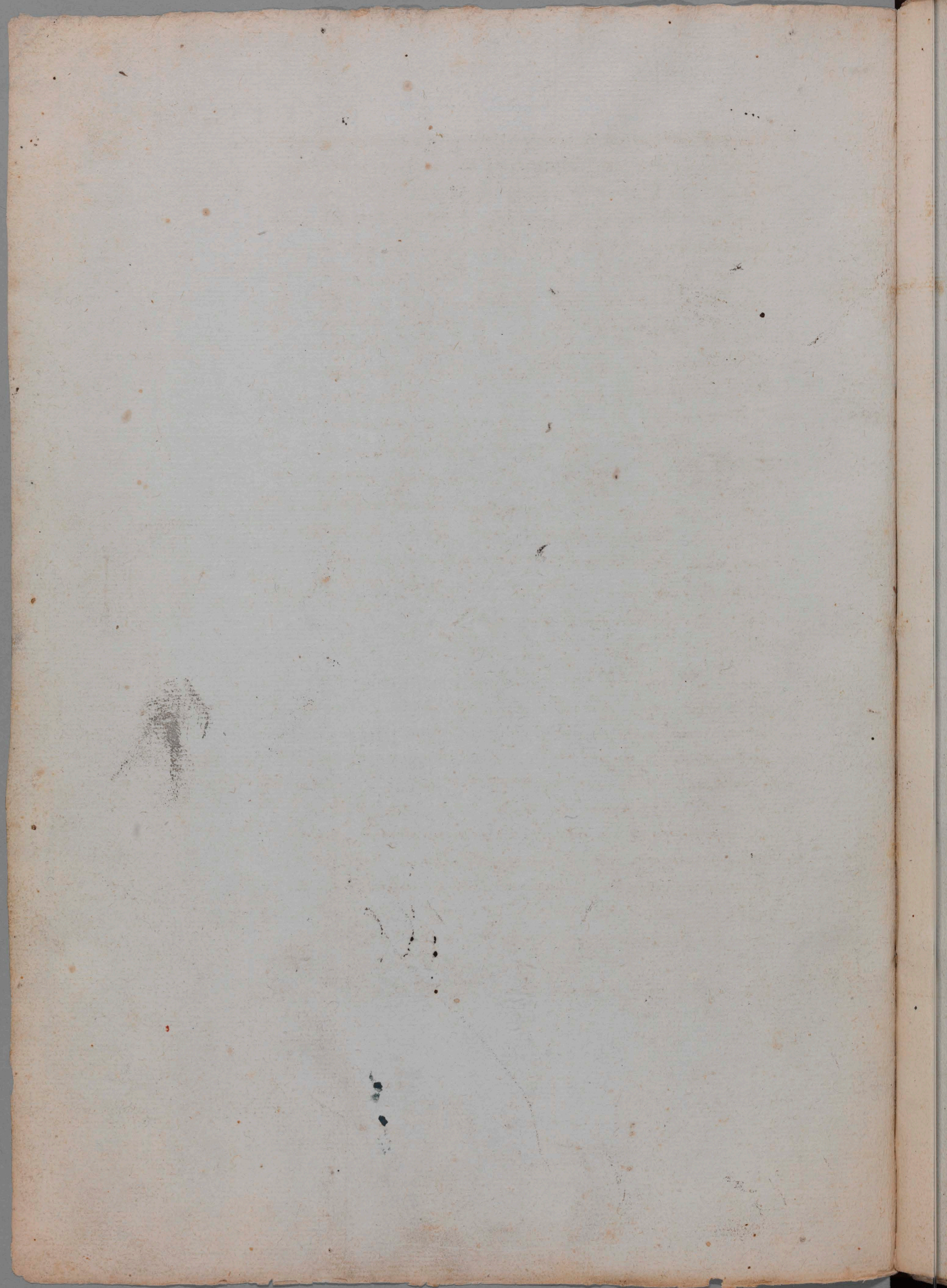
et angulu e d f anoma-
 lie commutationis part xxv
 ex x

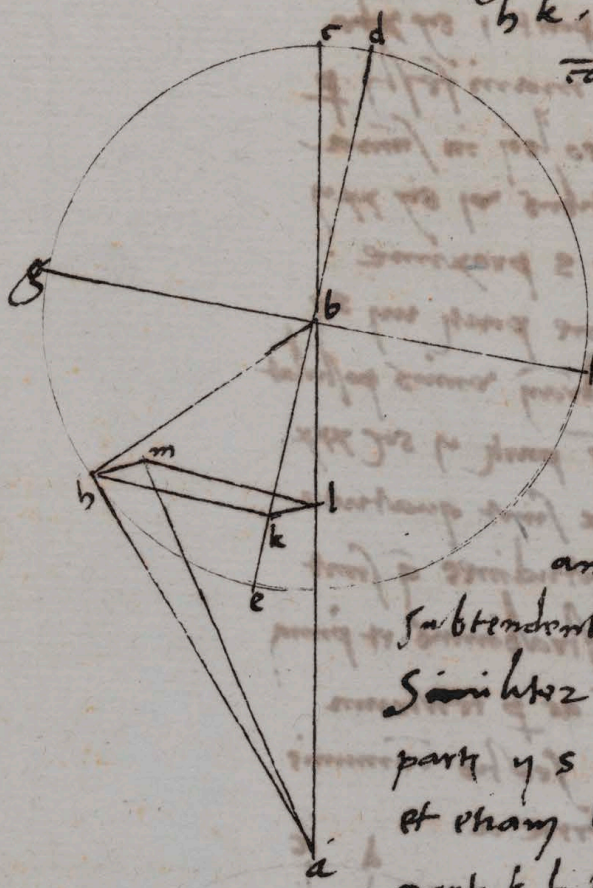
101 ^{xxxix} ~~lxix~~ ar deinde tota regressione part ~~xxix~~ ^{lxix} 16. 16.
sub duobus ~~lxix~~ ^{lxix} et quarta fore. Hec in longitudinibus
eacentri medijs. Secunda vero q in maxima fuit dista-
tia supputationes, prosthapheticus q motus aequalis
retardat effiat, motus stelle discretus ad motum
visus sue anomalie commutationis discretu hoc est
g f linea ad ef linea, ratione habeat, qua sq pra
46 2 20 3 6 ad partem una, et tota be ad ef
ut 2 32 40 ad unum atq sub ipso ^{bef} comprehensum
rectangulu idem 2 32 40. At quoniam ostensum
est quod in summa abside de sit partem 10960, q
quatu da fuerit 6580, quatu igitur ipa da
fuerit part 60 talis erit da 36. 1. 20 ut tota ac
fiat 96. 1. 20 et reliqua 23. 58. 40 et sub ipso ac
comprehensum 2302 23 58, quae cum diuisa fuerit
p 2 32 40, prodemut 904. 51. 12, et quo latus
eius 30. 4. 51, q et est linea cf quatu erat partem
de 60, sed quatu fuerit 100000 ipa cf 50135
quatu est cha df 60037, trianguli igitur
def datoꝝu laterum omnium dantur anguli def
part ~~xxv~~ ^{xxv} . xvij . 40 ~~et ed f xxi . 9~~ ^{sa} circa
regredientis stelle velocitate, et ed f part ~~xxv~~ ^{xxv} 9 50
circa anomalie commutationis visus, Quibus adhaerens
scdm apogei rationes discretu longitudinis partes xvij . 19 . 3
equalis vero motus partes xx . lxxij . 3, conigitur dimidia
regressio part ix ~~lxix~~ ^{lxix} . 37 sub duobus xl prope, tota
vero repetitio part ~~lxix~~ ^{lxix} . xij, et dix lxxx -
Circu perigen quoq sumis ratiocinabimur, ubi motu
stelle discretu ad motu visus discretu invenimus habere
ratione qua 1 50 40 ad unum, in qua ratione sunt
g f ad f e, et idcirco sub ipso bef comprehensum rectan-
gulum 4 41 21. Sed de linea demonstrata est part 9040

Quae sumis in alijs locis demonstrant
sed adhibita stelle dist discreta
semper voluntate prout hunc ip
dedit, ut diximus, proinde
et in Saturno Jove, Marte
patet idem demonstrationis ^{mod} flori-
minis i. Venere et Mercurio
Dumodo pro stella visus et pro
visu stelle capiamus, accidit
nimis remota sit in orbis
q terra abimur ab is qui
terra ambunt, et idcirco ne
eandem cautela identidem
repetamus ista sufficiant
Verumtamen cum no parum
se affert difficultate varia-
bilis ille stelle motus scdm
visu ~~et~~ stationi ambiguitate
a quibus neutiq releuat nos
illud Apollonii assumptum
Haud scio si no melius forent
aliqui simplicitate et d proximo
loco inquirendo stationes, eo
modo, quo acronychi sideris
ad linea medij motus Solis
ignimus commotione, sunt
quorumlibet sideru rationem
ex numeris motum notis eos
conungentes, quod utinam
inducto cuiusq plano

362

qualis a d 6580, qualis igitur de fuerit part he
 talis est a d 43.40.21, et tota a e. 103.40.21
 et reliqua r e 16.19.39 hinc comprehensa sub ipso
 a e r rectangulum 1672.42.32. Cuius facta partitio
 p 4.41.21. proveniunt ³⁵⁰ ~~360~~ ⁵⁹ ~~43~~ et hinc ipse est
 - qd est est - 18.59.13⁵⁸ quibus est de 60. sed qualis de fuerit 100000
 talis est est part ³¹⁵⁶⁵ ~~31478~~, qualis est est ~~q f~~ d f
⁷²⁷³⁷ ~~7279~~. trianguli qm datorum laterum omni dantur
 anguli d e f part ²⁵ ~~xxv~~ ⁴⁵ ~~xxv~~ ¹⁶ ~~sa~~. stella commutatio
 qua rationat et e d f ¹⁰ ~~xxv~~ ⁵³ ~~xxv~~ ¹³ ~~sa~~. quatinus ^{quo} ~~q f~~ ^{q f} ~~q f~~
 distat ab arcum rto, quo mediet regressiois colligitur
 Sed in tempore, quo versus p transfer f r circumferentia
 part 10. ⁵³ ~~38~~ ¹³ ~~54~~. stella sctm discretum motum pucat
 partes. xix. xliij. long, aequali vero part xvi
 xvi. xxi. rehta regressiois medietate. part
 vi fore sub diebus xxxi et duodecim parte
 et tota regressio colligitur part xxi ⁵⁷ ~~57~~ ⁵⁷ ~~57~~ ⁵⁷ ~~57~~
 sub lxx diebus et sexta





maxime, qd stella in his quatuor terminis constituta easde
effunt longitudines, quas faceret absq; declinatione, ut est
de se manifestu. Capiamus ergo e h circumferentiam et dictu
est partu xho et ~~et~~ et agantur perpendicularares, ipi be qde
h k, ad planu vero signiferi subiectu kl et hm, et
constatur h b, lm, am et ah. Habebimus
lk hm quadrangulu parallelogramm et re-
ctangulu, eo quod h k ad planu sit sig-
niferu, na et lam angulus longitudinis
prosthaphæresis copresentat ipm latus, la-
titudinis autem transitum, quod q sub h a m
angulus, cum etia h m in idē signiferu pla-
nu cadat perpendicularis. Quoma igitur
angulus hbe datur partu xho, erit ble semissis
subtendens duplu h e partu 7071 quatu est eb 10000
Similiter triangulu bkl angulus kbl datus est
partu 75 et bk ble rectus et subtensa bk 7071 qm
et etiam b e 10000 erunt etia reliqua latera eademde
part kl part 308 et bl 7064 Sed quoma ab ad
b e et ex prius ostensis et ut 10000 ad 7193 proxie
erunt reliqua in eisdem partibus h k 4086 h m equalis
ipi kl 221 et bl 5081 hinc reliqua la 4919 Jam
quoq; triangulu alm datis lateribus al lm equali
hk et alm recto habebimus subtensam am 7075
et angulum mal partu xho 57 hinc q est prosthaphæresis
sive commutatio magna Veneris. Similiter triangulu datus
lateribus am partu 7075 et m h equali kl constabit an-
gulus mah partis vnius 57 xhoq latitudinis apparentis
declinationis. Quod si trutinare no pigeat, qd afferat
hæc Veneris inclinatio diversitatis in longitudine. Capiamus
triangulu alh, cum intelligamus lh diametrum esse
parallelu lk hm est enim partu 5091 quaru al 4919
et alh angulus rectus e quibus colligetur subtensa ah
7079 Data igitur ratione lateru erit angulus hal partu

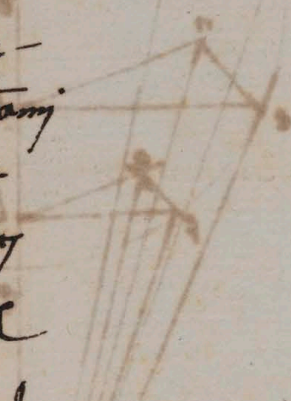
f. scilicet numeru

xho sit $hoij$. sed alm ostensa est part xho sit $hoij$
 excreverunt ergo sit dimtaxat y . Quae erant demon-
 stranda. Rursum i Mercurio eodem modo demonstrabit
~~p simile descriptione msi qd ab e angulu inclinationis~~
~~statuamus et be part 3967 quatuor est ab 10000 Simili~~
 ratione declinationis latitudines demonstrabimus
 p descriptione precedenti simile, in qua e h circum-
 ferentia ponatur partu xho ut utraq rectarum
 hk kb talu itide rapiatur part 7071 qualu est
 hb 10000 subtensa. Quatuor igitur fuerit bb ex retro
 3953 ac ipa ab 9964 hoc loco, prout ex p demo-
 stratis longitudinu differentys colligi potest, talu utraq
 bk et kh erunt part 2795. Et quoma angulus in-
 clinationis abe ostensus est part 21 sit xv qualu
 sunt ceteri quatuor recti. Trianguli igitur rectanguli
 bkL datorum anguloru datur basis kL eadem partim
 304, sed et lm equalis ipi hk et perpendicularis bl 2778
 igitur et reliqua al 7186. sed et lm aequat ipi hk 2795
 trianguli igitur alm angulo L recto habebimus subtensam
 am part 7710 et angulum lam part xxj sit xvj et
 ipse est prosthaphereis numerata. Similiter trianguli amb
 duobus lateribus datis am mb h rectu in angulu comprehen-
 dentibus constabit ma h angulus part y sit xvj lati-
 tudinis q sita. Quod exquiri libeat quatuor vera et a-
 parenti prosthaphae debeat sumpto ammetiente parallogrami
 lk qui ex lateribus lateribus nobis colligitur part 2811 et
 al part 7186, quae exhibebunt angulu lah part xxj sit
 $xxij$ prosth apparentis, qui exredit prius numeratu in sit
 fore xvj , quae erat demonstranda.

De secundo in latitudine transitu Venere et Mercurij scdm ob-
 ligationem suoru orbu in apogeo et perigaeo.
 Hec d transitu latitudinis horu sideru q circa medias lon-
 gitudines suoru orbu contingit, quasq latitudines, declina-
 tiones vocari diximus. Nunc de ys dicendu est, quae

Form duobus datis lateribus
 al lm

equal kl

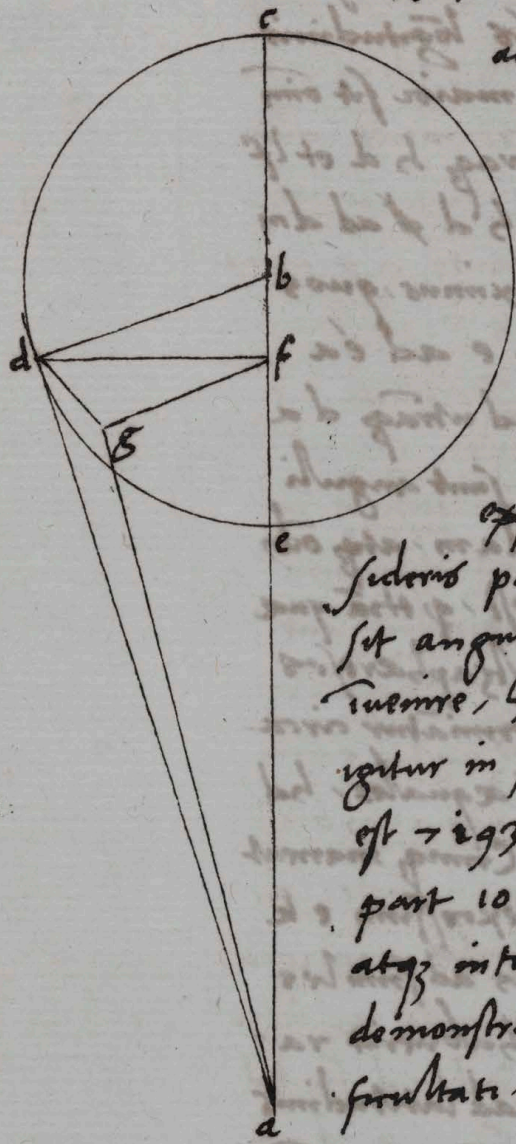


accidunt circa perigaea et apogaea. quibus ille tertius dem-
onstratio excusus, consistit, non ut in tribus superioribus, sed
qui ratione facilius discerni separariq; possit, ut seqt^r. Obser-
uavit enim ptolemæus. Latitudines has tunc maximas ap-
parere, quando stella fuerit in rectis lineis orbis contingentibus
a centro terræ, quod accidit in maximis a sole distantibus ma-
tutinis a vespertinis, ut diximus. Invenitq; Veneris latitudines
boreas maiores triente unus gradus q̄ austrinas. Mercurij
vero austrinas sesqui gradu fere maiores q̄ boreas. Sed diffi-
cultati et labori calculatiōis consulere vobis, acceperit scdm
mediam quādam rationem sestertia graduum in diversas partes
latitudinis. p̄sertim, quod non evidente propterea errorem
profuturū existimant, ~~per~~ prout etiā mox ostendemus
Quod si modo gradus 5 tamq̄ a signorum circulo abscissus
hinc inde aequales capiamus, excludamusq; interim dem-
onstratiōem erunt demonstratiōes nræ simpliciores ac faciliores
donec inflectat inflexiōis latitudines determinaverimus

et ipse a d m recto ad planum signifi. Quoma igitur in
proposita obliquatione: longitudinis qd anguli, q sub
h a m et k a n prosthaphæreses hanc stellarum comprehendit
latitudinis autem excessus, q sub d a m et e a n. Aro primum
q e a n angulus latitudinis q in contactu constituitur sit
omni maximus, ubi etia fore prosthaphæresis longitudinis
maxima existit. Cum em sub e a k angulus maior sit om
ipa k e ad e a maiore ratione habeat q utraq h d et l f
ad utraq d a et f a, sed ut e k ad e n sic h d ad d m
et l f ad f o, æquales em sunt anguli, sicut diximus, quos
subtendunt. et q circa m n o recti. Igitur et n e ad e a
maiore habet ratione, q utraq m d et o f ad utraq d a
et f a, ac rursus, qui sub d m a et e n a et o f a sunt anguli
recti, maior est igitur et q sub e a n angulus ipso d a m. atq oib
eis q hoc modo constituntur. Vnde manifestum est, q etia que
sunt ex hac obliquatione scdm longitudinem inter prosthaphæreses
differetia maxima est. q in maxio transitu determinatur circa
e signum. Nam propter angulos quos subtendunt æquales, h d
k e, et l f proportionales sunt ad h m. k n et l o. Cumq maneat
eadem ratio earum ad excessus suos, consequens est expressum e k
et k n maiore habere ratione ad e a q reliquas ad similes
ipsi ad. Hinc et etia manifestum est, q qua habuerit ra
tione maxima scdm longitudinem prosthaphæresis ad latitudinis
maximam transitu, eandem habebunt ratione. sequentorum eadem
scdm longitudinem prosthaphæreses ad transitus latitudinis.
Quoma, ut k e ad e n, sic et omes similes ipsi l f, et h d
ad similes ipsi f o et d m. Qua demonstranda pponbant.

Quales sunt anguli obliquationis utriusq sideris
Veneris et Mercurij

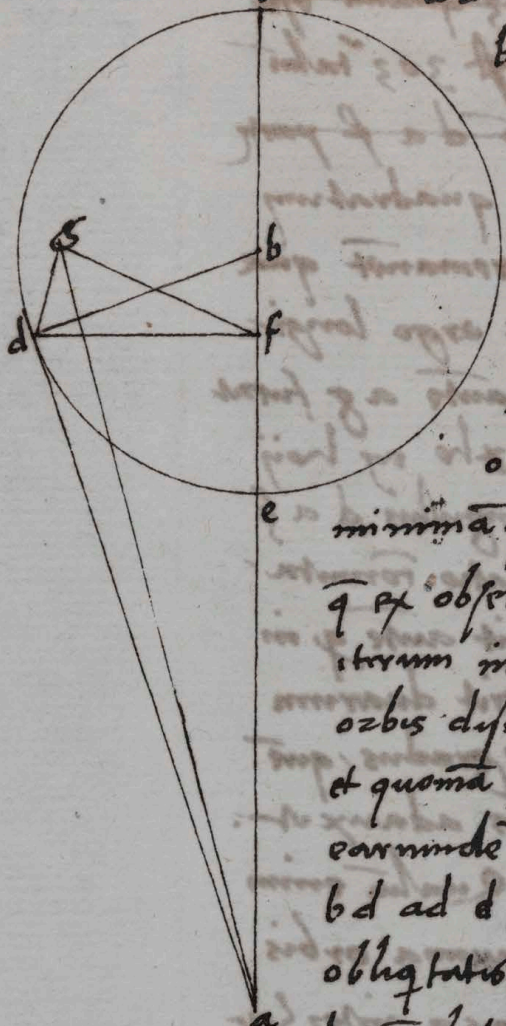
His ita protatis, videamus quantus utriusq sideris sub
inflectione planorum angulus contineatur. Tropis que
prius dicta sunt quod inter maxima minimaq distantia quq
partibus utraq ipsorum ut plurimum boreus magis austrinusque
fieret in contraria iuxta orbis positione. Quandoqde Veneris



transitus sine differentia manifesta maiore et minore
 o partem p apogeu et pogeu centri dyffessione facit in con-
 traria iuxta orbis positione Mercurij vero medietate partis
 plus minusve. Esto igitur q primo scilicet communi Eodiani et ex-
 centri a b r, et descripto circa b centru orbe obliquo stelle
 ad signiferi plani scdm oppositum modu educatur
 ex centro terre a d recta linea tangens orbem
 in d signo. agatur etia a quo deducatur
 perpendicularares in c b e quide d f in sub-
 rectum vero signiferi plani g d g et con-
 iungantur b d, f g, a g. Assumatur quoq sub
 d a g angulus comprehendens dimidm oppositae
 oppositae scdm latitudinis differentie utriuslibet
 sideris part y s qualis scdm in recti eccle. propositu
 sit angulu obliquatus planoru utriusq quatuor ipse sit
 invenire, hoc est comprehensu sub d f g angulu. Quoma
 igitur in stella Venoris qualis quae ex centro orbis parte
 est 7193 demonstrata est distantia maior q in apogeo
 part 10208 et minor q in apogeo perigeo part 9792
 atq inter has media part 10000, qua assumi in hac
 demonstratione placuit prolemeo volenti consulere dif-
 ficultati et scilicet quatuor hinc compedia. Vbi enim
 extrema no forent aperta differentia, tutius erat
 medium sequi. Igitur ab ad b d ratione habeat q 10000
 ad 7193 et angulus a d b est rectus habebimus ergo latus
 a d longitudine part 6947. Simil modo, quoma ut ba
 ad ad sit b d ad d f, et ipam d f habebimus longitudine
 part 4997. Rursus quoma q sub d a g angulus ponit
 esse partem y s et a g d rectus est, in triangulo igitur da-
 torum anguloru erit d g latus partem eandem 303 f. Sit itaq ad 6947
 quoq duo latera d f, d g data sint et d g f angulus
 rectus, erit angulus f d g partem in 67 x xix. At
 quoma, qui sub d a f angulu excessus, ad eu q sub f a g, diffe-
 rentia

f inclinatio sine
 obliquationis

ventura scdm longitudinem commutationis facta comprehendit
 illius et ipsa taxanda est ex deprehensis ^{istis} magnitudinibus
 postq̄ em ostensum est talit̄ esse partem d g 303 qualis est
 a d subtrahenda 6947 quod qualis d g partem est 303 talit̄
 subtrahenda a d 6947 habebimus p̄ eos angulum d a f partem
 fere xlvj et d f 4997. Cumq̄ qd ex d g sit quadratum
 ablatum fuerit ab eis q̄ ex utroq̄ a d et f d remanet quae
 ab utroq̄ a g et g f sunt quadrata, dantur ergo longi-
 tudine a g partem 6940 f g 4988, quibus ante a g fuerat
 10000 erit f g 7187. et angulus f a g partem xlvj s̄q̄ lviij
 et quatuor a d fuerit 10000 erit d f 7193 et angulus d a f
 partem prope xlvj, defuit ergo in maxima obliquatio commu-
 tationis prosthaphæresis in scrup̄ iij fere, patuit autē q̄ in
 media abside angulus inclinationis orbis fuerit duarum
 partem in dimidia, hic autē accrevit totus fere gradus, quē
 primus illa librationis motus, d quo diximus adauxit.
 In Mercurio ¹⁰⁰⁰ demonstratur eodem modo. Qualis enim
 q̄ ex centro orbis fuerit partem 3573 talis maxima orbis
 a terra distantia est 10948 minima vero 9052 inter hæc
 media 10000, ipsa quoq̄ ab ad bd rationē habet quā 10000
 ad 3573, in qua habebimus ergo tertium earumdo d d latur
 partem 9340. Similiter et quomā ut ab ad a d. sic bd
 ad bf, est ergo d f longitudine talit̄ 3337. Cumq̄ dag
 latitudis angulus positus sit partem ij s̄. erit etiā d g 407
 qualis d f 3337. Sicq̄ in triangulo d f g horū duorum
 laterū data ratione et angulo g recto habebimus an-
 gulum sub d f g partem vij prope, et ipse est angulus
 inclinationis, sine obliquatio orbis Mercurij a plano signiferi
 Sed circa latitudines longitudines sine quadran̄ medias
 ostensum est angulus ipse inclinationis partem vij s̄q̄ xlv
 accesserunt ergo librationis prima motu nūc s̄q̄ xlvj.
 Similiter concernēdi causa angulos p̄t prosthaphæresis et
 eorum differentiam licet anadvertere q̄ postq̄ ostensum sit



dg rectam partem esse 407 qualem est ad 9340 et df 3337
 Si igitur quod dg quadratum auferamus ab eis quod sunt
 ad et df relinquentur ea quod ag et ex fg ha-
 bebimus ergo longitudinem ag quod est 9331 fg
 vero 3314 quibus elatur angulus prostra-
 phæresis gaf partem xx sex $xlviij$. Qui vero
 sub daf partem xx sex $lviij$ a quo deficit
 ille qui secundum obliquationem est sex $viii$ quasi
 Adhuc super est ut videmus si anguli tales
 obliquationum atque latitudines penes maximam
 minimamque orbis distantia conformes inveniuntur eis
 quod ex observationibus sunt receptæ quod obrem assumat
 iturum in eadem descriptione primum ad maximam Veneris
 orbis distantia ab ratio ad bd quod 10208 ad 7193
 et quoniam sub adf rectus est angulus erit ad longitudinem
 eorundem partem 7238 et pro ratione ab ad ad ut
 bd ad df erit df longitudinem talium 5102 sed angulus
 obliquitatis dfg inventus est partem iii sex $xxix$ erit re-
 liquum latus dg 309 qualem est etiam ad 7238 qualem
 igitur ad fuerit 10000 talium erit dg 427 unde conclu-
 ditur dag angulus esse partem ii sex $xxviij$ in summa a terra
 distantia Ad iuxta minimam quoniam qualem est quod ex retro
 orbis bd 7193 talium est ab 9792 et ad quam a d ppendi-
 cularis 6644 Et similiter ut ab ad ad et bd ad df
 datur longitudinem df talium partem 4883 Sed angulus dfg
 positus est partem iii sex $xxix$ datur ergo dg 297 qualem
 est etiam ad 6644 et idcirco datorum latus trianguli
 datur angulus dag partem ii sex $xxxviij$ Sed nec iii
 nec iii sex $xxviij$ sunt quod instrumentorum astro laborem arti-
 ficio capentur bene ergo si habet quod putabatur maxima
 latitudo deflexionis in stella Veneris Assumatur itidem
 maxima distantia orbis Mercurij hoc est ab ad bd
 ratio que 10948 ad 3573 ut per similes prioribus demonstra-
 tiones

206

672

f 3337

smat

ba-

a

8

ha-

in pzo

at

quap

ales

ma

e eis

atm

trig

93

ndim

et

gubas

re-

uolm

hu-

terra

thro

ndi-

df

fg

lm

h

y

arti-

ma

ido

L

mptra-

es

tiones colligamus. ad quod part 9452 d f aut 3085. Sed
 hic quoque d f g angulus obliquationis productum habemus
 part 109. rectam vero d g propterea tantum 376 qualis
 est d f 3085 sine d a 9452. Igitur et in triangulo dag
 rectangulo dato in angulo Laterum habebimus angulum
 dag part 109 et 57 xxy prope, maxime digres-
 sionis in latitudine. In minima vero distantia ab ad bd
 ratio ponitur 9052 ad 3573 ea pp ad part est eandem
 8317. d f aut 3283. Cum aut ob eandem obliquationem
 ponitur d f ad d g ratio, q 3283 ad 400, qualis est
 etiam ad part 8317. Unde etiam angulus sub dag partem
 est 115 et 10. Differt igitur ab ea q scdm media ra-
 tionem latitudinis digressionem, hic quoque part 115 assumpta
 que in apogeo ad minimum scrupulis xiiij, que vero in
 perigeo ad maximum 57 xlvj p xvj, pro quibus i calcula-
 tione iuxta media ratione, unius part quadrupl scdm
 sensum ab observatis no differente hinc inde utemur.
 His ita demonstratis atq etiam qd eade sit ratio habeat rati-
 one maxime longitudinis prosthapharesis ad maximum latitu-
 dinis transitum, et in reliquis orbis sectionibus, prosthaphere-
 sion partes ad singulos latitudinis transitus, omnes nobis
 ad manus venient latitudinis numeri. q p obliquitate
 orbis contingunt Veneris et Mercurij, sed ea dimittat
 q medio modo se habent inter apogaeum et perigeum cent-
 diximus, colliguntur, quarum ostensa est maxima latitudo
 part 115. prosthapharesis aut Veneris maxima est part
 xlvj Mercurij vero circiter xxij. Jamq habemus in
 tabulis inaequalium motum, singulis orbis sectionibus
 appositas prosthaphareses, quanto igitur quae earum
 minor fuerit maxime, partem. Illi simile in utroque
 sidere ex illis 115 partibus, capiemus, quam apponemus
 ascribemus Canonis inferioris exponendo suis numeris. Et
 hoc modo particulares quasq latitudines obliquationum
 quae in summa et infima abside illorum existente terra

habebimus expuestas, prout etiam in medijs quadrantibus
longitudinibusq; medijs declinationum latitudines exposuimus
Quae vero inter hos quatuor terminos contingunt, mathe-
matica quidem artis subtilitate ex proposita circulorum hypothesi
potuit explicare, non sine labore tamen. Ptolemaeus autem
quantum fieri potuit ubiq; compendiosus, videns, quod utraq;
series harum latitudinum, secundum se tota et in omnibus suis por-
tionibus proportionaliter cresceret et decrederet, ad instar la-
titudinis lunaris. Duodecies igitur sumendo quassubet
eius partes, eo quod maxima eius latitudo quing. sit partium
qui numerus est duodecima pars sexagesimae, scrupula pro-
portionem ex eis constituit. Quibus non solum in his
duobus stellis verum etiam in tribus superioribus utendum
praebuit ut inferius patebit

De tertia latitudinis specie Venus et Mercurij
qua variant declinationem

Quibus ita sit expositis, restat adhuc de tertia latitu-
dinis motu aliquid dicere, quod est declinatio. Hanc priores qui
terra in medio mundo detinent, per eccentrici simul cum epicycli
declinationem fieri existimant circa centrum terra, maxime in
apogaeo vel perigaeo constituto epicyclo in Venere per sextantem
partis in Mercurio in borea semper Mercurio vero per do-
drantem semper in austrum, ut antea diximus, Nec tamen satis
liquet, an aequalem semper eandemq; voluerit esse tale orbium
inclinationem, id enim numeri illorum induat, dum iubet sextam
semper partem scrupulorum proportionalem accipi pro declinatione
Veneris et Mercurij vero decem dodrantem, quod locum non habet
nisi manserit idem semper angulus inclinationis prout ratio
illorum scrupulorum exigit in quo sese fundat, Qui etiam manens
eodem angulo, non potuit intelligi, quomodo haec latitudo illorum
sive a sectione communis respiciat in eandem repente latitu-
tudine, qua prius reliquit, nisi duas id fieri per modum
refractionis luminis, ut in opticis, sed hic de motu agimus
qui instantaneus non est, sed tempori suapte natura commensurabitur

Oportet igitur fateri libratione illis inesse, q̄ faciat partes
circuli pmutari in diversa, quate exposuimus, quam etiā
sequi necesse est, ut illorum numeri p̄ quātam partē
vnius gradus in Mercurio differat. Quo minus
mirum videri debet, si scdm mām quoq̄ hypo-
thesin variabilis est, nec adeo simplex hec
latitudo, nō tamē apparente producens er-
rorem, quae in omnibus differentiis sic potest
discerni. Esto em̄ in subiecto plano ad
significū recto cōmuni sectio, in qua sit a
centrū terrae, b centrū orbis, maxia mīnue
terrae distantia, q̄ sit c d f tamq̄ p̄ polos ipius
orbis inclinaty, Et quomā in apogeo et perigeo hoc est in
a b existente centro orbis, stella existit in dematione maxia
obtinēq̄ fuerit, scdm circulū parallēlū orbi ad est q̄s
d f dmetrēs parallēlū ad c b e dmetrēs, quarū orbis
quorum cōmunes ponitur sectiones vectorum ad c d f
plani. Secetur autē bifaria d f in g, eritq̄ ipm̄ g
centrū parallēlū, et cōiungantur b g, a g, ad et a f
ponamusq̄ sub b a g angulū qui comprehendat sextū
vnius gradus, ut in summa dematione Veneris, in tria-
gulo igitur a b g angulo recto b habemus rationē
laterū a b ad b g ut 10000 ad 29, sed tota a b c ca-
uuntē partū est 17193 et a c reliqua 2807, quarū etiā
dimidia subtendentū s̄ dupla c d et e f aequales sunt ipi b g
erunt igitur anguli c a d scrupulorū vi et e a f s̄ fere x
differentes ab eo q̄ sub b a g, illuc scrup̄ dimittat m̄, hū-
v, q̄ plerūq̄ contemnitur ob exiguitate, Erat igitur apparit
dematio Veneris in apogeo et perigeo ipius constituta terra
modico maior vel minor s̄ x in quarūq̄ parte sui orb
stella fuerit. At in Mercurio cum statuerimus an-
gulū b a g dodicū vnius gradus et a b ad b g, ut 10000
ad 131, atq̄ a b c 13573 et reliqua a c 6427, habebit q̄
sub c a d angulus s̄ xxxij, e a f autē scrup̄ prope lxx.

Desunt igitur illi sex $\times 7$, hic abundat sex $\times 10$.
 Attamen ea differentia sub radijs solis fere absumitur
 proutque conspectui nostro emergat Mercurius, quare ob rem
 apparente solimodo demotione eius secuti sunt praeter quasi
 simpliciter. ~~Quod si inchoamus si quis inchoamus~~
 etiam latentes illos meatus Mercurij sub Sole
 meatus perscrutare voluerit plus laboris impendet quam
 circa aliquam latitudinem supradictarum, quare hoc missa
 faciamus, demissis locum numerationi praeter, non multum
 discrepanti a vero, ne in re tam modica de umbra, quod
 autem, a se videamur habuisse certam, et hoc est digres-
 sionibus in latitudinem, quare errantem stellam ducta sus-
 ficiat. De quibus etiam latens subiectionis, versum
 quidem ~~xxx~~ instat praedictum. Si quis inchoamus
 etiam latentes illos sub Sole meatus, laboris minime
 per se exactam rationem sequi voluerit, quomodo id
 faciat, hoc modo ostendemus. Sit enim a b recta linea
 in sectione communis orbis. Hoc autem exempli gratia in Mer-
 curio eo quod insigniora fuerat demotione quam Venus.
 Sit enim a b recta linea in sectione communis orbis
 stellae et signiferi, dum terra, quae sit a fuerit in apo-
 geo vel perigee orbis stellae, ponamus autem a b lineam
 absque discrimine partem 10000, tamquam longitudinis medianam
 inter maximam minimamque, ut circa obliquationem terrae
 Describatur autem circulus d e f in c centro, qui sit orbi
 excentro parallelus, secundum c b distantia, in quo parallelo
 stella tunc maxima demotione foret intelligatur
 et sit diameter huius circuli d e f, quae etiam oportet
 esse ad a b, et ambae lineae in eodem plano ad orbem
 stellae recto, assumatur ergo e f circumferentia partem
 verbi gratia xlv ad quam scrutamur stellae demotionem
 et perpendicularares agantur ex ipi c f et ad subiectum
 planum orbis e k, g h, coniungat h k compleatur paral-
 lelogrammum rectangulum, coniungantur quoque a e, a k, et

[Faint, illegible handwritten text, likely bleed-through from the reverse side of the page.]

Latitudes Saturni / Jovis et Martis

Numeri communes		Saturni latitud		Jovis Latitud		Martis latitud		
		boz		boz		boz		
G	G	G	S	G	S	G	S	Sr
3	357	2	3	1	6	0	6	59 48
6	354	2	4	1	7	0	7	59 36
9	351	2	4	1	7	0	9	59 6
12	348	2	5	1	8	0	9	58 36
15	345	2	5	1	8	0	10	57 48
18	342	2	6	1	8	0	11	57 0
24	339	2	6	1	9	0	12	55 48
27	336	2	7	1	9	0	13	54 36
30	333	2	8	1	10	0	14	53 18
33	330	2	8	1	10	0	14	52 0
36	327	2	9	1	11	0	15	50 12
39	324	2	10	1	11	0	16	48 24
42	321	2	10	1	12	0	17	46 24
45	318	2	11	1	12	0	18	44 24
48	315	2	11	1	13	0	19	42 12
51	312	2	12	1	13	0	20	40 0
54	309	2	13	1	14	0	22	37 36
57	306	2	14	1	14	0	23	35 12
60	303	2	15	1	15	0	25	32 36
63	300	2	16	1	16	0	27	30 0
66	297	2	17	1	17	0	29	27 12
69	294	2	18	1	18	0	31	24 24
72	291	2	20	1	19	0	33	21 21
75	288	2	21	1	21	0	35	18 18
78	285	2	22	1	22	0	37	15 15
81	282	2	24	1	24	0	40	12 12
84	279	2	25	1	25	0	42	9 9
87	276	2	27	1	27	0	45	6 24
90	273	2	28	1	28	0	48	3 12
93	270	3	30	1	30	4	50	0 0

0 51 0 59

Numeri communes		Saturni		Jovis		Martis		Semp propæ	
		hor	auft	hor	auft	hor	auft		
93	267	2 31	2 31	1 31	1 31	0 55	0 52	3 12	
96	264	2 33	2 33	1 33	1 33	0 59	0 56	6 24	
99	261	2 34	2 34	1 34	1 34	1 2	1 0	9 24	
102	258	2 36	2 36	1 36	1 36	1 6	1 4	12 24	
105	255	2 37	2 37	1 37	1 37	1 10	1 8	15 24	
108	252	2 39	2 39	1 39	1 39	1 15	1 12	18 24	
111	249	2 40	2 40	1 40	1 40	1 18	1 17	21 24	19
114	246	2 42	2 42	1 42	1 42	1 24	1 22	24 24	25
117	243	2 43	2 43	1 43	1 43	3 39	1 28	27 12	31
120	240	2 45	2 45	1 45	1 44	1 39	1 34	30 0	36
123	237	2 46	2 46	1 46	1 46	1 40	1 40	32 36	41
126	234	2 47	2 48	1 47	1 47	1 42	1 47	35 12	47
129	231	2 49	2 49	1 49	1 49	2 54	1 55	37 36	54
132	228	2 50	2 51	1 50	1 51	2 2	2 5	40 0	12
135	225	2 52	2 53	1 51	1 53	2 8	2 15	42 12	10
138	222	2 53	2 54	1 52	1 54	2 9	2 26	44 24	29
141	219	2 54	2 55	1 53	1 55	2 1	2 38	46 24	29
144	216	2 55	2 56	1 55	1 57	2 2	2 48	48 24	37
147	213	2 56	2 57	1 56	1 58	2 45	3 4	50 12	47
150	210	2 57	2 58	1 58	1 59	2 50	3 20	52 0	51
153	207	2 58	2 59	1 59	2 1	3 1	3 32	53 18	12
156	204	2 59	3 0	2 0	2 2	3 1	3 52	54 36	23
159	201	2 59	3 1	2 1	2 3	3 2	2 13	55 48	44
162	198	3 0	3 2	2 2	2 4	3 3	4 30	57 0	46
165	195	3 0	3 2	2 2	2 5	3 7	5 0	57 48	57
168	192	3 1	3 3	2 3	2 5	4 9	5 23	58 36	9
171	189	3 1	3 3	2 3	2 6	4 17	5 40	59 6	17
174	186	3 2	3 4	2 4	2 6	4 28	6 15	59 36	23
177	183	3 2	3 4	2 4	2 7	4 29	6 35	59 48	27
180	180	3 2	3 5	2 4	2 7	4 30	6 50	60 0	30

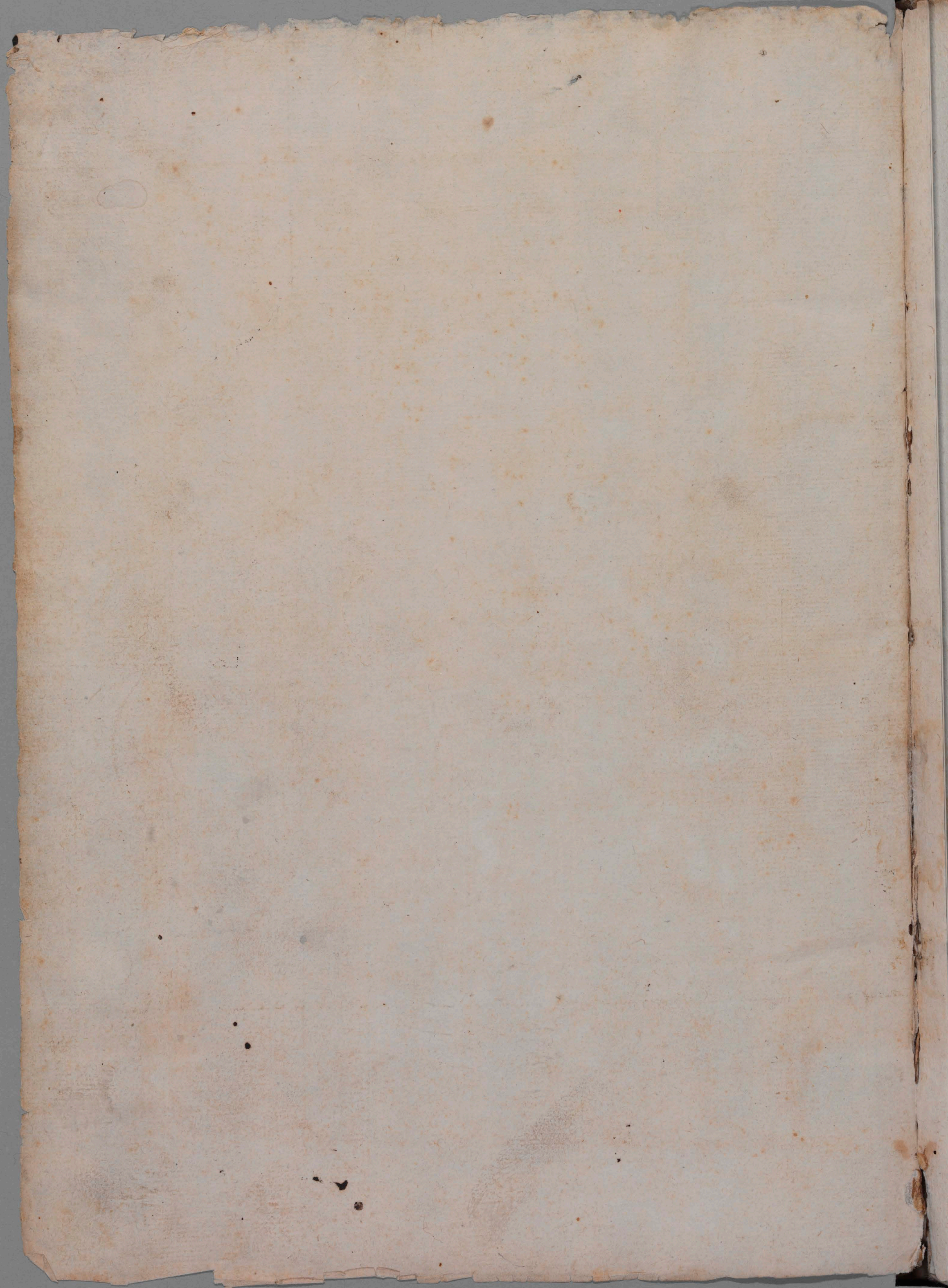
Numeri communes		Veneris		Mercurij		Vener demi atio	Mer demi atio	Sr propor tionis
		Decl	obliq	Decl	obliq			Sr 2
3	357	1 2	0 8	1 45	0 5	0 7	0 33	59 36
6	354	1 2	0 8	1 45	0 11	0 7	0 33	59 12
9	351	1 1	0 12	1 45	0 16	0 7	0 33	58 25
12	348	1 9	0 16	1 44	0 22	0 7	33	57 14
15	345	1 0	0 21	1 44	0 27	0 7	33	55 41
18	342	1 0	0 25	1 43	0 33	0 7	33	54 9
21	339	0 59	0 29	1 42	0 38	0 7	33	52 12
24	336	0 59	0 33	1 40	0 44	0 7	34	49 43
27	333	0 58	0 37	1 48	0 49	0 7	34	47 21
30	330	0 57	0 41	1 36	0 55	0 8	34	45 4
33	327	0 56	0 45	1 34	1 0	0 8	34	42 0
36	324	0 55	0 49	1 30	1 6	0 8	34	39 15
39	321	0 53	0 53	1 25	1 11	0 8	35	35 53
42	318	0 51	0 57	1 23	1 16	0 8	35	32 51
45	315	0 49	1 1	1 19	1 21	0 8	35	29 41
48	312	0 46	1 5	1 15	1 26	0 8	36	26 40
51	309	0 44	1 9	1 11	1 31	0 8	36	23 34
54	306	0 41	1 13	1 8	1 35	0 8	36	20 39
57	303	0 38	1 17	1 9	1 40	0 8	37	17 40
60	300	0 35	1 20	0 59	1 44	0 8	38	15 0
63	297	0 32	1 24	0 54	1 48	0 8	38	12 20
66	294	0 29	1 28	0 49	1 52	0 9	39	9 55
69	291	0 26	1 32	0 44	1 56	0 9	39	7 38
72	288	0 23	1 35	0 38	2 0	0 9	40	5 39
75	285	0 20	1 38	0 32	2 3	0 9	41	3 57
78	282	0 16	1 42	0 26	2 7	0 9	42	2 34
81	279	0 12	1 46	0 21	2 10	0 9	42	1 28
84	276	0 8	1 50	0 16	2 14	0 10	0 43	0 40
87	273	0 4	1 54	0 8	2 17	0 10	0 44	0 10
90	270	0 0	1 57	0 0	2 20	0 10	0 45	0 0

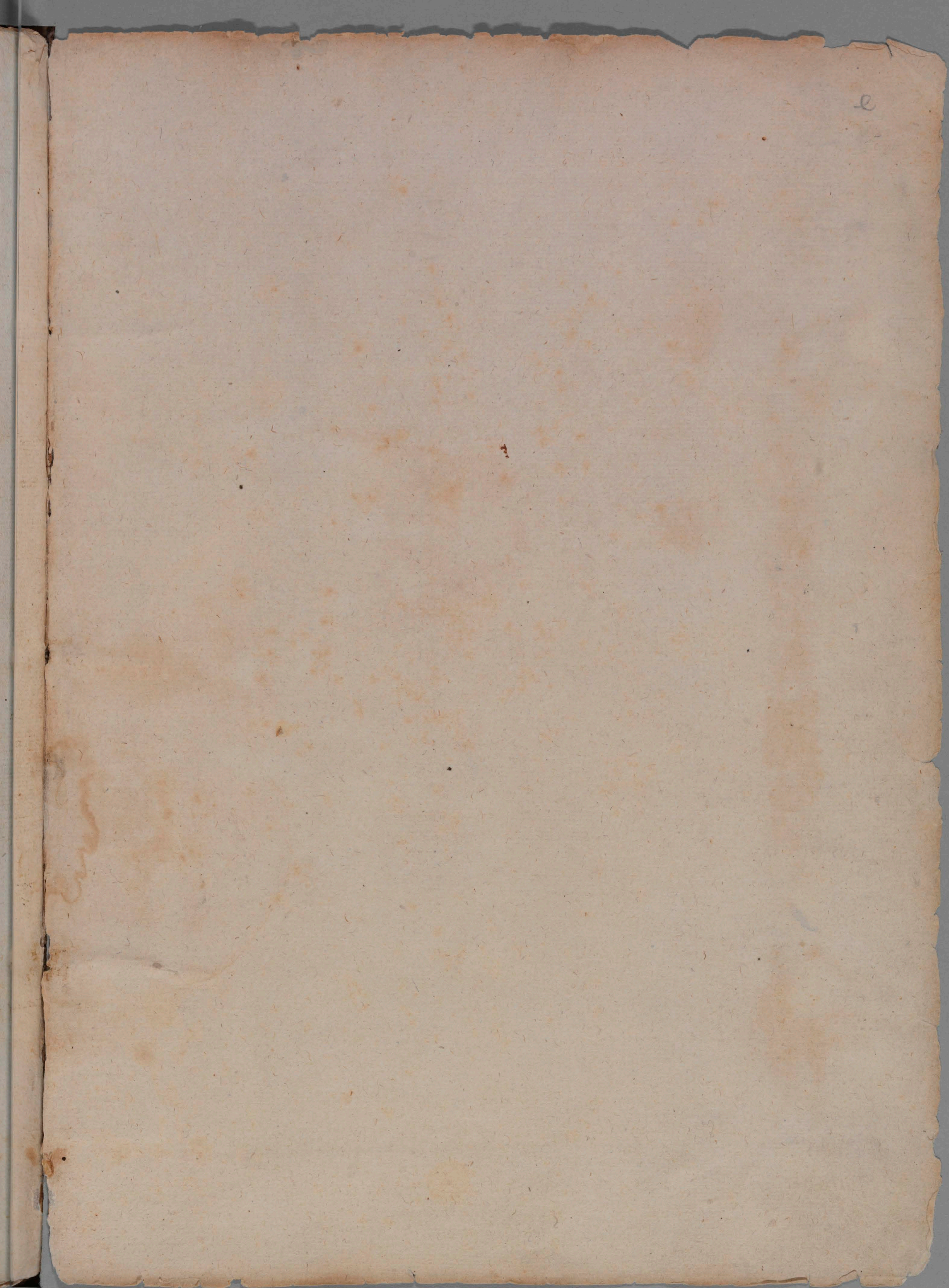
Numeri Comunes		Veneris		Mercurij		Vene	Mer	Scrup
		Data obliq		dist obliq		Dem ho	curij dem aho	ad de inatio
93	267	0 5	1 58	0 8	2 23	0 10	0 48	0 10
96	264	0 10	2 0	0 15	2 25	0 10	0 46	0 40
99	261	0 15	2 3	0 23	2 27	0 10	0 47	1 28
102	258	0 20	2 6	0 31	2 28	11	48	2 34
105	255	0 26	2 9	0 40	2 29	11	48	3 57
108	252	0 32	2 12	0 48	2 29	11	49	5 39
111	249	0 38	2 15	0 57	2 30	11	50	7 38
114	246	0 44	2 17	1 0	2 30	11	51	9 55
117	243	0 50	2 20	1 10	2 30	11	52	12 20
120	240	0 59	2 22	1 25	2 29	12	52	15 0
123	237	1 8	2 24	1 35	2 28	12	53	17 40
126	234	1 18	2 26	1 45	2 26	12	53	20 39
129	231	1 28	2 27	1 55	2 23	12	54	23 34
132	228	1 38	2 29	2 0	2 20	12	54	26 40
135	225	1 48	2 30	2 10	2 16	13	54	29 41 7
138	222	1 59	2 30	2 27	2 11	13	0 57	32 51
141	219	2 11	2 30	2 37	2 6	13	0 58	35 53
144	216	2 25	2 29	2 47	2 0	13	0 59	39 15
147	213	2 43	2 28	2 57	1 53	13	1 59	42 0 0
150	210	3 43	2 26	3 7	1 46	13	1 59	45 4 1
153	207	3 23	2 22	3 17	1 38	13	1 60	47 21 2
156	204	3 44	2 18	3 26	1 29	14	1 17	49 43 3
159	201	4 5	2 12	3 34	1 20	14	1 4	52 12
162	198	4 26	2 4	3 42	1 10	14	1 5	54 9
165	195	4 49	1 55	3 48	0 59	14	1 6	55 41
168	192	5 13	1 52	3 54	0 48	14	1 7	57 14 7
171	189	5 30	1 27	3 58	0 36	14	1 7	58 29 7
174	186	5 52	1 9	4 2	0 24	0 14	1 8	59 12
177	183	6 7	0 48	4 4	0 12	0 14	1 9	59 36
180	180	6 22	0 25	4 5	0 0	0 14	1 9	60 0
		0 0				1 10		

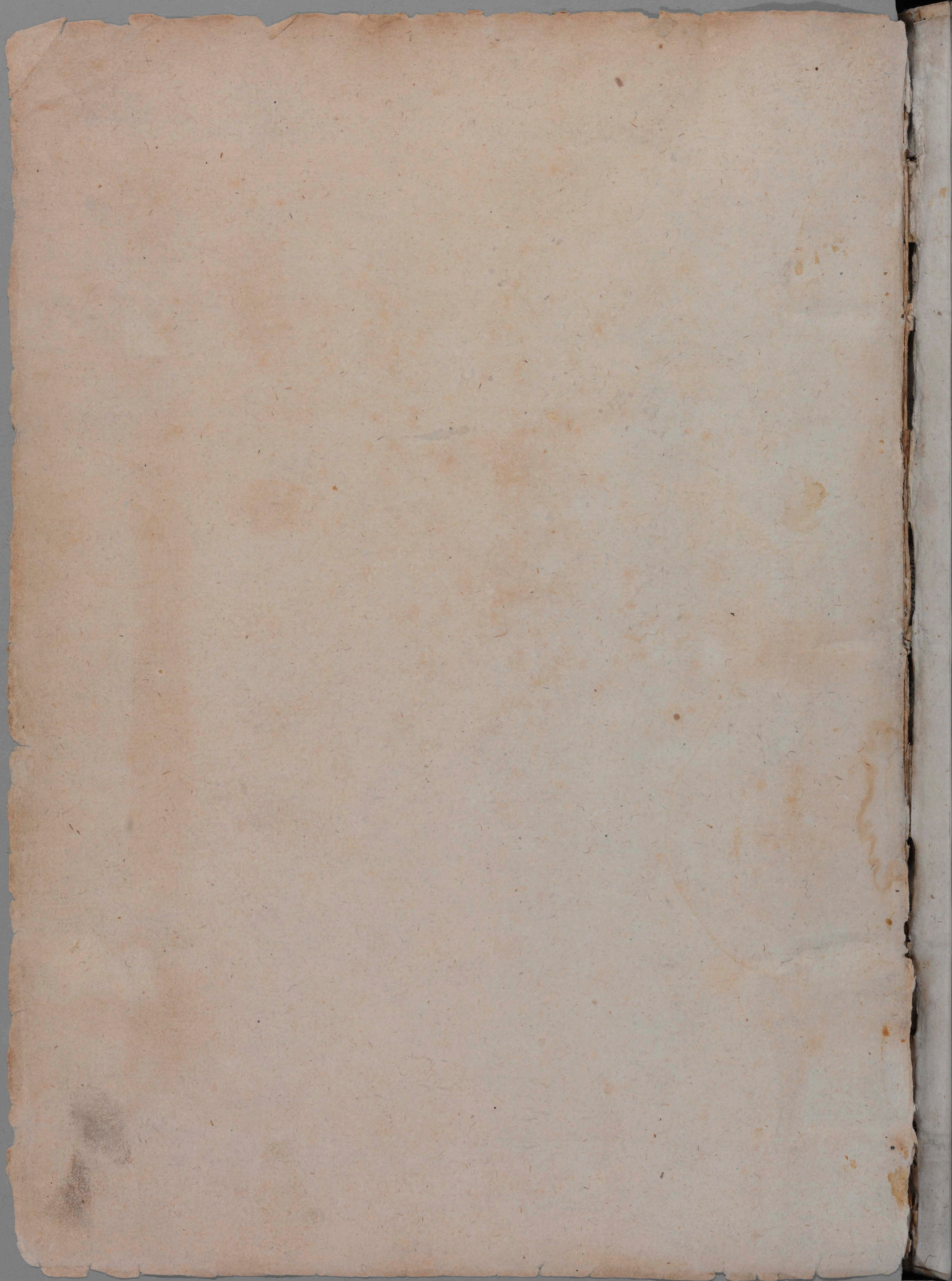
De numeratione latitudinum quique errantium

Modus autem supputandae latitudinis quique stellarum errantium
per has tabulas est. Quoniam in Saturno Ioue et Marte
anomaliam eccentrici discreta sine equata, ad numeros ro-
munes comparabimus. Martis quidem sua qualis fuerit.
Iouis autem facta prius ablatione xx partium. Saturni vero
additis l partibus. Quae igitur occurrunt e regione sexa-
gesimae sine scrupula proportionem ultimo loco posita notabimus
Similiter per anomaliam commutationis discreta, et numerum
cuiusque proprium, capiemus adiacentem latitudinem, primam
quidem atque boream, si scrup. proport. superiora fuerint, quod ac-
cidit, dum anomalia eccentrici minus minus quam xc vel plusquam
ccxx habuerit. Austriam vero ac sequentem latitudinem
si inferiora sunt scrup. proport., hoc est, si plus xc vel minus
ccxx partes in anno eccentrici (qua intratur) fuissent. Si
igitur altera harum latitudinum per suas sexagesimas multi-
plicemus, prodibit a circulo signorum distantia in boream vel
austriam, iuxta denominationem numerorum assumptorum. Sed
in Venere et Mercurio assumendae sunt primae per anomaliam
commutationis discreta ^{tres} ~~duae~~ latitudines declinationis et ob-
liquationis, quae seorsum signentur, nisi quod in Mercurio ^{f et declinationis occurrentes}
reijciatur decima pars obliquationis. Si anomalia eccentrici
et eius numerus inveniatur in superiori parte tabulae vel
addatur tantummodo si inferiori, et reliquum vel aggregatum
ex eis servetur. Deinde cum anno eccentrici discreta ca-
pianitur scrup. proportionem ^{obliquationis} quae assignentur declinationi ^{f omnibus quique communia}
ac ultima declinationi, post haec additis eide anno eccentrici ^{quibus tribus superioribus}
xc gradibus, cum ipso aggregato iterum scrupula proport.
communia quae occurrunt applicando latitudini ^{declinationis} obliquationis
His omnibus in ordine sic positus, multiplicentur singulae
tres latitudines oppositae per sua quaeque scrupula proportionem
et exhibent ipse pro loco et tempore ~~de se determinabuntur~~ ^{omnes examinatae}
^{exibunt}
Quae earum vero denominationes, an boreae austriacae fuerint
¶ sunt discernende, Quoniam si anno commutationis discretae fuerit in apogeo semicirculo hoc est
minor xxi vel plus ccxxxi eccentrici quoque ~~eccentrici~~ ^{eccentrici} anomalia minor semicirculo, aut vixit
si anno commut. fuerit in circumferentia pigna, nepe plus xc ac minus ccxx et anno eccentrici semi-
circulo maior, erit declinatio Venus boreae, Mercurij austriacae. Si vero anno commut. in apo-
gea circumferentia fuerit, eccentrici anno semicirculo minor fuerit, vel eo anno in apogea parte
et eccentrici anno plus semicirculo erit vixit declinatio Venus austriacae Mercurij boreae. In obliqua-
tione vero, si an. co. semicirculo minor, et an. eccentrici apogea, aut an. co. maior semicirculo et eccentrici
an. pigna erit obliquatio Venus boreae Mercurij aust., quae etiam commutatur, Declinationis autem semper
manet Venus boreae Mercurio aust. ¶

Vt denique sumam trium latitudinum, in his duobus sidi-
ribus habeamus. si fuerit omnes remis nominis simul
aggregantur, sin minus duo salte eum q eiusdem
sunt nominis coniunguntur, que prout maiores minores
fuerit tertie latitudinis dicesse iama ab iurem auferatur
remanebit ppollens latitudo q sita









[illegible]